Троф. И. В. Мещерскій.

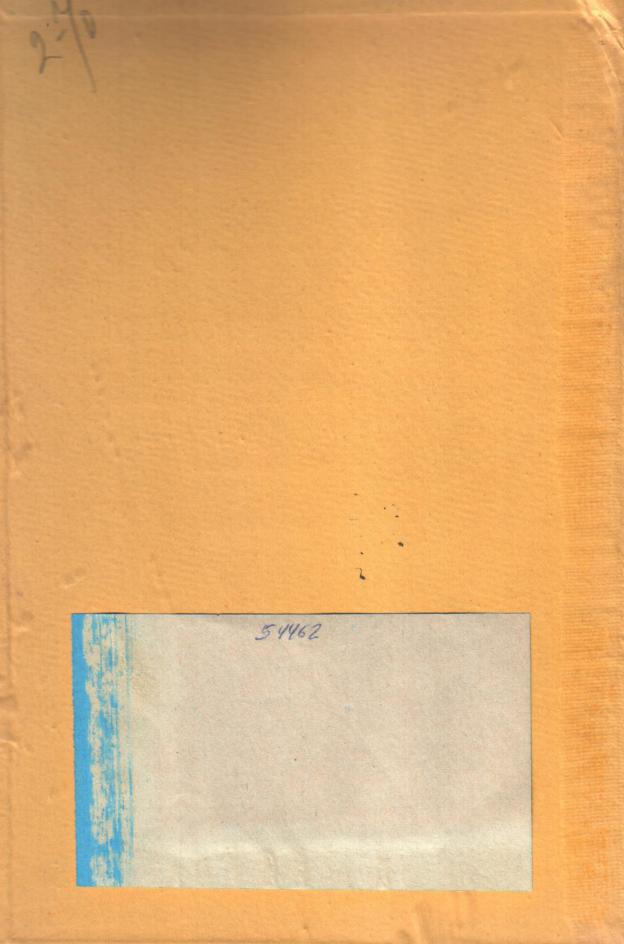
KYPCT TEOPETHYECKON MEXAHNKU

Uners lines

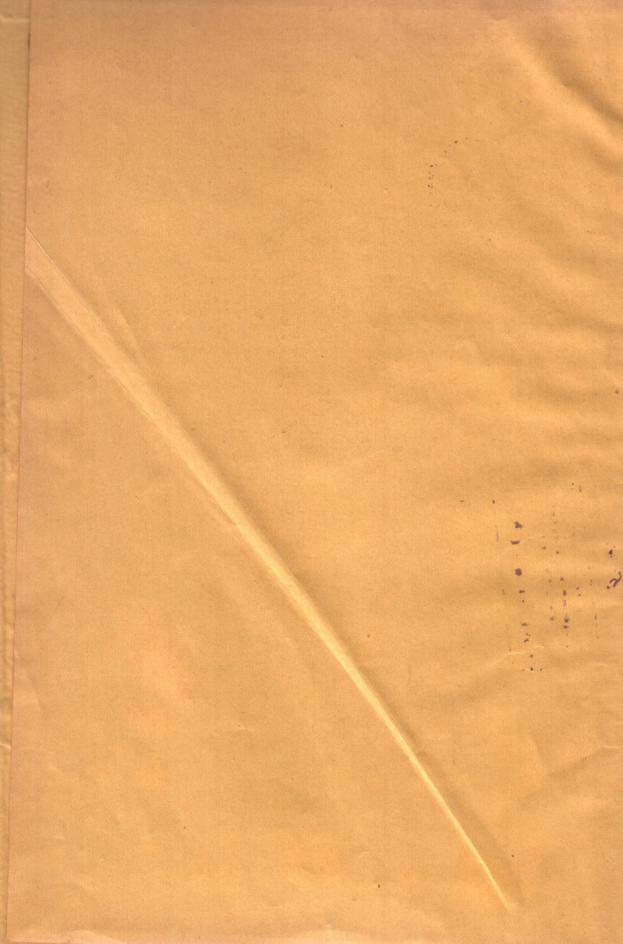
HULL BEIN

RACCIA BRADNOROSIONIA CEFTERTORIA ROMETE A HUMEGRAROSINO TATALA.

REMARCIA LOPIA METERA BENINARO.







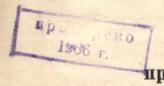
531 M-56

Изданіе Кассы Взаимопомощи Студентовъ Петроградскаго Политехническаго Института

Императора Летра Великаго.



ТЕОРЕТИЧЕСКОЙ МЕХАНИКИ



проф. И. В. МЕЩЕРСКАГО.



HACTH BTOPAR

Летроградъ.

Типо-Литографія И. Трофимова, Можайская ул., д. № 3.

KANHAKIN KOMDUHUTETOET

OF REPORTED AND A SPORT

THE STOLE

Var. of Santan Medical Contract Contrac

кинематика.

Дополненія къ первой части курса (см. Курсъ Теоретической Механики, часть I, изданів 1914 г. Кинематика, стр. 119-160).

The second of the second of the second of the second of

KHHEMATHKA

ГЛАВА І.

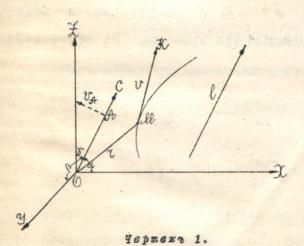
CKOPOCTS TOTKH.

Дополненія *).

§ 1.

Выведемъ выраженія для проекцій скорости точки на какую-

При этомъ могутъ представиться два случая: первый, когда ось, на которую мы проектируемъ, сохраняетъ неизмѣнное направление въ пространствъ; второй, когда направление оси измѣня-



ется съ теченіемъ времени. Пусть MK=v будеть скорость движущейся точки M, (черт. 1). Проводимъ изъ начала координатъ прямую C параллельную данной оси ℓ ; три угла α , β , γ , которые пря-

мая ОС образуеть съ осями координать, опредъляють направление

^{*)} Курсъ Теоретической Механики, часть I, Кинематика, стр. 128-137. Нэд. 1914 г.

оси проекцій в

Проекція скорости У на ось в равна:

$$v \cdot \cos(v, \ell) = \frac{dx}{dt} \cdot \cos\alpha + \frac{dy}{dt} \cos\beta + \frac{dx}{dt} \cdot \cos\gamma$$

Преобразованіе этой формулы производится въ каждомъ изъ двухъ вышеуказанныхъ случаевъ отдёльно.

Первый случай. Когда ось ℓ не изилияеть своего направленія въ пространствъ, углы α , β , γ постоянны, поэтому коси нусы ихъ можемъ ввести подъ знакъ производной, получаемъ:

$$v.\cos(v,l) = \frac{d(x\cos\alpha)}{dt} + \frac{d(y.\cos\beta)}{dt} + \frac{d(x\cos\gamma)}{dt} = \frac{d(x\cos\alpha + y\cos\beta + x\cos\gamma)}{dt} \cdot \frac{d[x\cos\beta]}{dt}$$

гдъ 7 радіусь-векторъ точки М.

$$v \cdot \cos(v, \ell) = \frac{d[z \cdot \cos(z, \ell)]}{dt}$$
 (1)

Второй случай. Когда направленіе оси ℓ съ теченіемъ времени измъняется, углы α , β и γ , а, слъдовательно, и косинусы ихъ будутъ нъкоторыя функціи отъ времени. Въ этомъ случать можемъ написать:

$$\frac{dx}{dt} \cdot \cos \alpha = \frac{d(x \cdot \cos \alpha)}{dt} - x \frac{d\cos \alpha}{dt},$$

$$\frac{dy}{dt} \cdot \cos \beta = \frac{d(y \cos \beta)}{dt} - y \frac{d\cos \beta}{dt},$$

$$\frac{dz}{dt} \cdot \cos \gamma = \frac{d(z \cdot \cos \gamma)}{dt} - z \frac{d\cos \gamma}{dt}.$$

Такимъ образомъ:

$$v \cdot \cos(v, l) = \frac{d(x \cdot \cos \alpha)}{dt} + \frac{d(y \cdot \cos \beta)}{dt} + \frac{d(z \cdot \cos r)}{dt} - \left(x \frac{d\cos \alpha}{dt} + y \frac{d\cos \beta}{dt} + z \frac{d\cos \beta}{dt}\right) =$$

$$= \frac{d[r \cos(z, l)]}{dt} - \left(x \frac{d\cos \alpha}{dt} + y \frac{d\cos \beta}{dt} + z \frac{d\cos r}{dt}\right).$$

Преобразуемъ второй членъ въ правой части последняго равенства. Отложимъ отъ начала координатъ по линіи ОС длину ОД, равную единицѣ длины; при движеніи оси в будетъ двигаться и точка Я; скорость этой точки обозначимъ черезъ у такъ какъ радіусъ-векторъ точки Я равенъ единицѣ, то координаты ея будутъ соза, созв , соза , соза , соза выраженія:

представляють проекціи скорости точки Я на координатныя оси,

$$\frac{d\cos\alpha}{dt} = v_{\star} \cos(v_{\star} x),$$

$$\frac{d\cos\beta}{dt} = v_{\star} \cos(v_{\star}, y),$$

$$\frac{d\cos\gamma}{dt} = v_{\star} \cos(v_{\star}, y).$$

а тогда

$$\infty \frac{\text{decs}\alpha}{\text{dt}} + y \frac{\text{decs}\beta}{\text{dt}} + z \frac{\text{decs}\beta}{\text{dt}} = z \cdot y \cdot \cos(z, y).$$

Такимъ образомъ, проекція скорости на какую-угодно ось (є), направленіе которой измѣняется съ теченіемъ времени, равна:

$$v \cdot \cos(v, l) = \frac{d[v \cdot \cos(v, l)]}{dt} - v \cdot v \cdot \cos(v, v_{\star}) \dots (2)$$

Замъчаніе 1-00. Скорость всегда перпендикулярна къ $\mathcal{O}\mathcal{A}$, (а, слёдовательно, также $\mathcal{C}_{\mathcal{A}}\perp\ell$) потому что точка \mathcal{A} движется, вообще говоря, по поверхности шара, - въ частномъ случав по окружности круга, - съ центромъ въ началв координатъ.

Замичаніє 2-ое. Формула (1) представляєть частный случай формулы (2): когда ось сохраняєть неизмѣнное направленіе въ пространствѣ, $V_{\perp} = 0$, и второй членъ правой части формулы (2)

\$ 2. Приложение выведенных формуль.

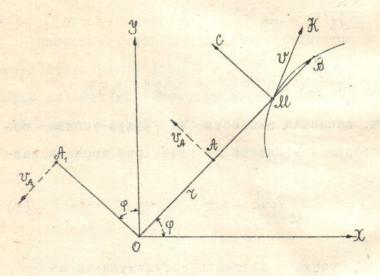
Въ нѣкоторыхъ вопросахъ о движеніи точки въ плоскости удобно виѣсто прямолинейныхъ координатъ ввести кооро́инаты поаярныя.

Найдемъ выраженія провицій скорости точки М на радіуственторъ ОМ или вго продолженів ОВ и на перпендикуляръ МС, возстановленный къ радіусу-вектору въ ту сторону, въ которую уголь ф возраставть (черт. 2); получимъ:

$$v \cdot \cos(v, \mathcal{O}_{\mathcal{D}}) = z'$$
 (3)

$$v \cos(v, \mathcal{M}) = v \phi' \dots (4)^*)$$

Если движеніе точки извёстно въ полярныхъ координатахъ, т.е., если дане:



$$e = f_1(t),$$

$$\varphi = f_2(t),$$

то находимъ:

$$z' = f'(t),$$

$$\varphi' = f'(t),$$

и подставляемъ въ формулы (3) и (4). Если же дви-

Чертех 2. женіе задано въ

прямолинейныхъ координатахъ, то сначала переходимъ къ поляр-

^{*)} Какъ и въ первой части, полныя производния по времени обозначаемъ значками, поставленными наверку справа: первую производную однимъ значкомъ ¹, вторую производную двумя внач - ками ¹¹.

нымъ, пользуясь извъстными формулами:

$$x = \tau \cdot \cos \varphi$$
, $y = \tau \cdot \sin \varphi$.

Выводо формулы (3). Такъ накъ радіусь-векторъ ОМ, на который мы проектируемъ, измъняетъ свое направленіе, то пользуемся формулами (2):

гдв V, есть скорость точки ж , лежащей на Oll и отстоящей отъ начала координатъ на единицу длины.

$$cos(r,Oll) = 1$$
.

Слідовательно, первий члень ві правой части послідняго равенства обращается въ IC I by years hiterores si dt

на основанія замвчанія 1-го (§ 1, стр. 7), скорость у LQA следовательно:

$$\cos(z,v_{\pm})=0$$
,

а потому второй членъ обращается въ нуль. Такимъ образомъ

$$v \cos(v, Odl) = \frac{dr}{dt} = r'.$$

Выводо формулы (4). Изъ начала координать проводимъ прямую, паралнельную оси МС, и откладываемь на этой прямой отъ начала координать длину ОА, равную единицѣ длины.

Воспользуемся спять формулой (2).

$$v.\cos(v,MC) = \frac{d[v.\cos(v,uc)]}{dt} - v.v.\cos(v,v.),$$

гдъ у есть скорость точки А.

По условію МСТ , следовательно,

$$cos(r, MC) = 0$$
;

а потому первый членъ послѣдняго равенства обращается въ нуль. На основаніи замѣчанія 1-го (§ 1, стр.7), скорость $v_{\!\!\!A} \perp 0 \mathcal{A}_{\!\!\!A}$, слѣдовательно, $v_{\!\!\!A} \parallel v$, но направлена въ противоположную сторону; поэтому

$$\cos(z, v_A) = -1,$$

$$\angle(0A, 0Y) = q.$$

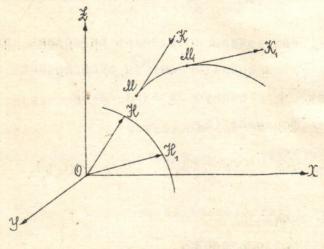
Длина дуги, которую описываеть точка \mathcal{A}_{i} , тоже равна φ , такъ какъ радіусъ этой дуги равенъ единицѣ, слѣдовательно, скорость $\mathcal{V}_{\mathcal{A}} = \varphi'$. Такимъ образомъ:

на основаніи формуль (3) и (4), величина скорости въ полярныхъ координатахъ выразится формулой:

$$v = \sqrt{v^2 + z^2 \varphi^2} \qquad (5)$$

\$ 3. Годографъ скорости.

Точка M, описывая траекторію, имветь скорость, которая съ теченіемь времени измёняется, вообще говоря, и по величине и



Чертека 3.

по направленію. Чтобы имёть наглядное
представленіе объ
измёненіи величины и
направленія скорости
точки, проводимъ изъ
начала координатъ
Прямыя, равныя и параллельныя скоростямъ движущейся точ-

ки: ОН#UK, ОН # ИК, и т. д. (черт. 3).

Линія, представляющая геометрическое місто точекь. Н, Н, ... называется годографомь скорости точки М.

Когда движеніе плоское, годографъ будетъ кривая плоская. Если дано $x=f_i(t)$, $y=f_k(t)$, то уравненіе годографа можно получить слёдующимъ образомъ: пусть координаты точки $\mathcal H$ будутъ x_i и y_i :

$$x_{i} = OH \cos(OH, OX),$$
 $y_{i} = OH \cos(OH, OY).$

но ОН по величинъ и направленію равна скорости МЖ; слъдовательно:

$$x_{1} = \frac{dx}{dt} = f'_{1}(t),$$

$$y_{1} = \frac{dy}{dt} = f'_{2}(t).$$
(\alpha)

Такимъ образомъ, зная движеніе точки, мы легко составимъ дифференцированіемъ по времени выраженія для перемѣнныхъ координатъ точки годографа. – Исключая t изъ найденныхъ двухъ уравненій (α) , получимъ уравненіе годографа

$$\mathcal{F}(x_1,y_1)=0.$$

Если движеніе точки не плоское, то и годографъ вообще кривая не плоская.

Если дано: x = f(t); y = f(t); z = f(t); и если перемѣнныя координаты точки годографа обозначимъ черезъ x, y, z, то

$$x_{i} = \frac{dx}{dt} = f'_{i}(t),$$

$$y_{i} = \frac{dy}{dt} = f'_{i}(t),$$

$$x_{i} = \frac{dx}{dt} = f'_{i}(t).$$

Исключая т изъ этихъ уравненій, получимъ два уравненія годо-

$$y_i = \mathcal{F}_i(x_i),$$

$$z_i = \mathcal{F}_i(x_i).$$

Примичаніе. Можно строить годографъ скорости точки, проводя изъ любой неподвижной точки, котя бы и не лежащей въ началт координатъ, прямыя, параллельныя скоростямъ, но не равныя имъ, а только пропорціональныя.

Простпишие случаи.

- 1. Если движеніе прямолинейное и равномірное, годографъ скорости - точка.
- 2. Если движеніе прямолинейное, но не равномірное, годографъ - прямая, параллельная троекторіи, проходящая чрезъ начало координать.
- 3. Если движеніе плоское, криволинейное и равномірное, годографъ - окружность съ центромъ въ началі координать.
- 4. Если движеніе не плоское, но равномірное, годографъ сферическая кривая, т.е., кривая, начерченная на поверхности шара; центръ шара въ началъ координатъ.

Примпры:

- 1, $\alpha = \alpha + \alpha t$, $y = b + \beta t + \frac{q}{2} t^2$; годографъ скорости прямая: $\alpha = \alpha$
- 2, $x = \alpha \cdot \cosh t$, $y = b \sin kt$; годографъ скорости эллинсъ.
- 3, $x = a \cdot e^{kt}$, $y = b \cdot e^{kt}$; годографъ скорости гипербола.

ГЛАВА II.

YCKOPEHIE TOЧКИ.

Дополненія *).

\$ 1.

Выведемъ соотношеніе, существующее между ускореніемъ точки М и скоростью точки Н, вычерчивающей годографъ скорости точки М.

Пусть MK и M, K, (черт. 4) будуть скорости точки M въ моменты t и $t+\Delta t$, Проводимь ML # MK, и ML' # KL . Пусть

$$\frac{\mathcal{UL}'}{\Delta t} = \mathcal{UP},$$

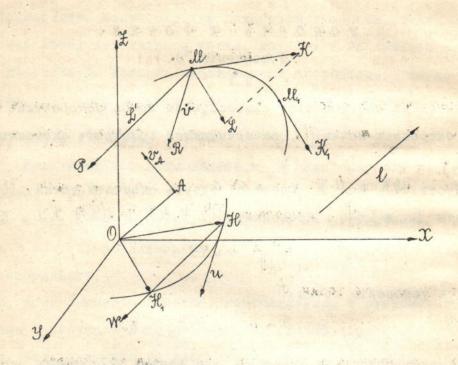
и пусть ускорение точки М

Строимъ годографъ скорости: изъ начала координатъ проводимъ ОН # UK, ОН, # UK, и т.д. По изръ того, какъ точка движется по ея траекторіи, точка Н движется по годографу, слъдовательно, въ каждый моментъ т имвемъ нъкоторую скорость, обозначимъ ее черезъ и . Раздълимъ корду НН, на Δt ; пусть

Такъ какъ, переходя къ предълу, мы можемъ замънить хорду соотвътствующей дугою \mathcal{HR} , то по опредъленію скорости имъемъ:

^{*)} Курсь Творетической Моханики, часть І. Кинетатика, стр. 137-143. Изд. 1914 г.

Изъ равенства треугольниковъ НОН, и МК Д вытекаетъ: НН, #КД, слъдовательно НН, #МД'; раздъляя на Δt получаемъ:



Чертекъ 4.

Переходимъ къ предълу, уменьшая Δt до нуля, получимъ: $m_{\text{ped}}(\mathcal{H} \mathcal{W})_{\text{at-o}} + m_{\text{ped}}(\mathcal{M} \mathcal{G})_{\text{at-o}},$

NIN

Мы пришли такимъ образомъ къ слёдующему заключенію: ускоренів движущейся точки по численной величинь и по направленію равно скорости точки, вычерчивающей годограрь вя скорости *).

Сапоствів. Проекція ускоренія движущейся точки на какую

^{*)} Говоримъ, "по численной величинъ", потожу что скорость и ускорение величины разнородныя.

либо ось равна проекціи на ту же ось скорости точки годографа.

\$ 2.

Выведемъ выраженія для провиціи ускоренія точки на каную угодно ось в постояннаго или первытинаго направленія.

На основаніи приведеннаго выше слѣдствія изъ соотношенія между ускореніемъ точки и скоростью точки, вычерчивающей годографъ, намъ достаточно найти выраженіе проекціи скорости w на ось ℓ , а для этого воспользуемся формулами (1) и (2) (см. ℓ 1, стр. 6 и 7).

Если ось є сохраняеть посмоянное направленіе въ пространствъ, то на основаніи формулы (1) пищемъ:

$$\dot{v} \cos(\dot{v}, \ell) = u \cos(u, \ell) = \frac{d[v \cos(v, \ell)]}{dt} = \frac{d^2[v \cos(v, \ell)]}{dt^2}$$

гдъ 7 радіусь-векторъ точки M.

Когда ось *выпоняеть* свое направление въ пространствъ, примъняемъ формулу (2), получаемъ:

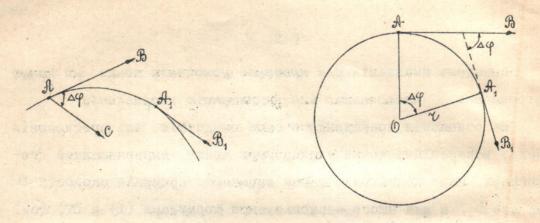
$$\dot{v} \cdot \cos(\dot{v}, l) = u \cdot \cos(u, l) = \frac{d[v \cdot \cos(v, l)]}{dt} - v \cdot y \cdot \cos(v \cdot y_{\star}),$$

гдъ у есть скорость точки А , лежащей на ОА(ОАПЕ) и отстоящей отъ начала координатъ на единицу длины.

Для дальнёйшаго изложенія намъ понадобятся нёкоторыя свідінія изь звожетріи.

уголь $\Delta \varphi$, образуемый направленіями двухь касательныхь AB и AB, (черт.5), проведенныхь къ кривой въ двухъ безконечно

близкихъ точкахъ \mathcal{A} , и \mathcal{A} , $\Delta \varphi = \angle \mathcal{B}\mathcal{A}\mathcal{C}(\mathcal{A}\mathcal{C} \parallel \mathcal{A}, \mathcal{B}_{1})$ навывается угломъ смежности кривой въ точкъ \mathcal{A} .



Чертекъ 5.

шеніи ея до нуля.

Tepmers 6.

Обозначимъ длину безконечно малой дуги $\mathcal{A}\mathcal{A}$, черезъ Δs . Пред. $\left(\frac{\Delta \varphi}{\Delta s}\right)_{\Delta s=0}$ называется привизной привой въ точкъ \mathcal{A} ; получаемъ, такимъ образомъ, слъдующее опредъление: Кривизна кривой въ нъкоторой точкъ есть предълъ, къ которому стремится отношеніе угла смежности къ соотвътствующей дугъ, при умень-

Въ частномъ случав, когда кривая есть окружность, кривизна имветъ постоянную величину: она равна обратной величине радіуса окружности.

Въ самомъ дълъ, уголъ AOA, (черт. 6) равенъ углу смежно – сти $\Delta \varphi$, слъдовательно, длина дуги $AA = \Delta S = Z \Delta \varphi$; поэтому кривизна окружности въ точкъ A равна:

mied
$$\left(\frac{\Delta \varphi}{\Delta S}\right)_{\Delta S=0} = mied \cdot \left(\frac{\Delta \varphi}{2 \cdot \Delta \varphi}\right) = mied \cdot \left(\frac{1}{2}\right) = \frac{1}{2}$$
.

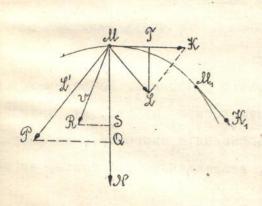
По аналогіи съ окружностью и въ общемъ случай кривизну всякой кривой выражаеть въ вид $\frac{1}{8}$, причемъ длина 8, величина обратная кривизн8 кривой, называется радіусомъ кривизны кривой въ данной точк8.

Всли кривизну кривой обозначимъ черезъ k , то радіусь кривизны

Черезъ касательную АВ и линію АС (черт.5) проведень плоскость В; по мёрё приближенія А, къ А плоскость В будеть измёнять свое положеніе, и ея предёльное положеніе (при уменьменіи ДБ до нуля) называется плоскостью кривизны или соприкасающеюся плоскостью кривой въ точкё А; — получаемъ слёдую щее опредъленів: Плоскость кривизны кривой въ данной точкё есть предёльное положеніе плоскости, проведенной черезъ касательную къ кривой въ этой точкё, параллельно касательной въ точкё безконечно близкой.

Когда кривая плоская, то плоскость кривизны совпадаеть съ ея собственной плоскостью.

Нормалью къ кривой въ данной точкѣ называется перпендику ляръ, возстановленный въ этой точкѣ къ касательной, проведенной изъ этой же точки.



чершежь 7.

Очевидно, въ данной точкѣ кривой можно провести безчисленное множество нормалей всѣ онѣ заключаются въ нормальной плоскости. Нормаль,
лежащая въ плоскости кривизны
кривой, называется главной
нормалью.

Нетрудно замътить, что

^{*)} Кривизна прямой равна пулю, и, слидовательно, радіусь

тривизни прямой будеть безкопечно большой.

Киевский

Гидромелноратизни

^{**} ТВОРВТНЧВСКАЯ МВХАНИКА". Ч. II. Проф Н. В. МЕВЕРСКІЙ

ускорение точки всегда заключается въ плоскости кривизны траекторіи.

Въ самомъ дёлё, пусть скорость точки въ моментъ t будетъ \mathcal{MK} , (черт.7), въ моментъ t+ Δt — \mathcal{MK} . Проводимъ

Пусть

$$\frac{uq}{\Delta t} = ug$$

И

nped. (M9)
$$\Delta t = MR = \dot{v}$$
.

По опредъленію, плоскость кривизны въ точкъ М есть предъльное положеніе плоскости ЖДМ. Прямая ЖД и точка М заключаются въ плоскости ЖДМ. Переходя къ предъламъ, получимъ, что МЯ будеть заключаться въ плоскости кривизны.

Такъ какъ для плоской кривой плоскость кривизны совпадаетъ съ ея плоскостью, то въ этомъ случав ускорение заключается въ плоскости движения, что очевидно.

\$ 3.

Найдемъ выраженія для проєкцій ускоренія, во-первихъ, на касамельную къ траекторія, направленную въ сторону движенія точки (другими словами - на направленіе скорости), во-впорыхъ, на главную нормаль траекторія, направленную въ сторону ея вогнутости.

Пусть МУ будеть главная нормаль къ траекторіи въ точкъ М (черт. 7). Намъ предстоить найти выраженія для проекцій ускоренія МЯ на оси МК в .МУ *).

^{*)} проекція ускоренія на третью ось, перпендикулярную къ МЯ и МЯ равна нулю, потому что эта ось перпендикулярна мъ

Чтобы найти проекцію ускоренія на направленіє скорости, можемъ воспользоваться формулой (2), подставляя \mathcal{MK} вивсто ℓ :

$$\dot{v} \cdot \cos(\dot{v}, \mathcal{MK}) = d[v \cdot \cos(v, \mathcal{MK})] - v \cdot v \cdot \cos(v, v_*).$$

Имвемъ:

такъ какъ 🗸 1 v на основаніи замічанія 1-го; получаемъ:

$$\dot{v} \cdot \cos(\dot{v}, MK) = \frac{dv}{dt}$$
 (3)

Проекція ускоренія на направленіе касательной къ траекторіи называется касательнымь (или тангенціальнымь) ускореніемь и обозначается черезъ

$$\dot{v}_t = \frac{dv}{dt}$$
(3)

Выраженіе проекціи ускоренія на награвленіе главной нормали къ траекторіи равно:

Мы получимъ длинуМS, если найдемъ выраженіе проекціи МР соз∠(РМК) = МО

и перейдемъ къ предълу.

Изъ точки L опускаемъ перпендикуляръ LT на МК изъ подобія треугольниковъ МРО и ЖLT слёдуетъ:

откуда

Такъ какъ

$$\mathcal{M}\mathcal{G} = \frac{\mathcal{M}\mathcal{L}'}{\Delta t} = \frac{\mathcal{K}\mathcal{L}}{\Delta t}$$
,

TO

слѣдовательно:

уголь ЖМС есть уголь смежности; обозначимь его черезь ДФ, тогда

и мы получимъ:

Представимъ правую часть равенства въ следующемъ виде:

будемъ уменьшать Δ^{\dagger} до нуля и посмотримъ, къ чему будетъ стре - миться каждый изъ этихъ четырехъ множителей.

МУ стремится совпасть съ МУ ; следовательно:

nped
$$(ML)_{at=0} = MK = v$$
,

 $nped \left(\frac{sinaq}{aq}\right)_{at=0} = 1$.

Предълъ $\left(\frac{\Delta \varphi}{\Delta S}\right)$ есть кривизна траекторіи, слёдовательно, если радіусъ кривизны обозначимъ черезъ \S , то

npied.
$$\left(\frac{\Delta\varphi}{\Delta s}\right)_{\Delta t=0} = \frac{1}{9}$$
,

Такимъ образомъ:

$$\mathcal{MS} = v.1.\frac{1}{9}.v = \frac{v^2}{9}$$

слёдовательно, проекція ускоренія на направленіе главной нормоли къ траекторіи равна:

$$\dot{v} \cdot \cos(v, MN) = \frac{v^2}{g} \dots (4)$$

Эта проекція ускоренія называется нормальнымь ускореніємь точки и обозначается черезь \dot{v}_n :

$$\dot{v}_n = \frac{v^2}{9}.$$

Такъ какъ проекція ускоренія на третью ось (перпендикулярную къ плоскости ЖМХ), какъ замічено выше, равна нулю, то на основаній формуль (3) и (4) иміемь:

$$\dot{v} = \sqrt{\left(\frac{dv}{dt}\right)^2 + \frac{v^4}{\wp^2}} .$$

Сапоствія изъ формуль:

$$\dot{v}_t = \frac{dv}{dt} \qquad \qquad \dot{v}_n = \frac{v^2}{9} .$$

1) Если движеніе точки по какой-угодно кривой будеть равном'єрное, т.е. совершается съ постоянной скоростью, то

$$v_t = 0$$
 $v_n = \frac{v^2}{9}$

Эти двё формуля показывають, что ускореніе направлено по главной нормали въ сторону вогнутости траекторіи и по величине равно $\frac{\psi^2}{Q}$, т.е. оно пропорціонально кривизнё траекторіи.

2) Если движение происходить по окружности радіуса \Re , то $g=\Re$ и скорость точки

$$v = \Re |\varphi| = \Re \omega$$

гд $\dot{ } \dot{ } | \phi | = \omega$ есть угловая скорость. Въ этомъ случав

$$v_t = \Re \frac{dq}{dt^2} = \Re \frac{d\omega}{dt} = \Re \dot{\omega}.$$

гдъ 🗀 - угловое ускореніе и

$$v_n = \frac{\mathcal{R}^2 \varphi^2}{\mathcal{R}^2} = \mathcal{R} \varphi^2 = \mathcal{R} \omega^2.$$

Въ частномъ случав, если точка движется по окружности равномврно,

$$\dot{v}_{\rm t}=0$$
, $\dot{v}_{\rm n}=\Re\omega^{\rm s}$.

ГЛАВА III.

ОТНОСИТЕЛЬНОЕ И СОСТАВНОЕ ДВИЖЕНІЕ ТОЧКИ.

\$ 1.

Относительное движение точки по отношению къ нёкоторому движущемуся твердому тёлу есть послёдовательный переходъ разсматриваемой точки черезъ точки этого тёла.

Если строго держаться этого опредёленія, то пришлось бы разсматривать относительное движеніе только такой точки, которая находится внутри движущагося тёла или на его поверхности. Чтобы распространить опредёленіе относительнаго движенія и на тоть случай, когда точка находится внё тёла, мы должны

каждый разъ представляеть себь, что тыло какь бы выростаеть и включають въ себя разсматриваемую точку. Такое проницаемое твердое тыло неограниченных размыровь называють "неизминяе - мой средой".

Абсолютное движение точки есть послёдовательный переходъ ея черезъ точки пространства; слёдовательно, относительное движение обращается въ состояное тогда, когда движущаяся "неизшёняемая среда" приводится въ состояние покоя.

Все то, что мы говорили о травиторіи, скорости и ускореніи абсолютнаго движенія точки, примёнимо и къ относительному движенію; разница только въ томъ, что въ случай относительнаго движенія точки мы должны брать координатныя оси не неподвижныя, а проведенныя черезъ точки тёла (или неизмённо съ нимъ связанныя) и, слёдовательно, движущіяся вийстё съ тёломъ. Когда точка совершаеть свое относительное движеніе, она вийстё съ тёломъ переносится въ пространства; это второе движеніе точки называется "переноснымъ движеніемь".

Скоростью переноснаго движенія въ данний моменть называется та скорость, которую точка имёла бы въ этоть моменть, если бы она была прикрёплена къ тёлу; другими словами, - ско рость той точки тёла, съ которой разсматриваемая движущаяся точка въ данный моменть совпадаеть.

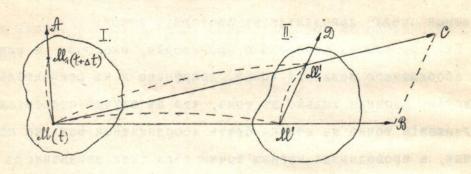
Теорема. Скорость абсолютного движенія точки по величинь и направленію равна гвометрической суммь скоростей относительнаго и переносного движеній разсматривавмой точки.

Обозначимъ: V - скорость абсолютнаго движенія точки, W - скорость относительнаго движенія, и V, - скорость переноснаго движенія. Докажемъ, что *).

^{*)} Условимся въ случаю твометрическате сложенія ставить надъ слагавными и сумной торизонтальния черти.

$$\bar{v} = \bar{v} + \bar{u}$$
.

Пусть въ нѣкоторый моментъ t тѣло занимаетъ положеніе І (черт.8). Въ этомъ тѣлѣ или на его поверхности движется точка M. Пусть M и M, будутъ положенія этой точки въ тѣлѣ въ моменты t и t+ Δt ; кривая MM, — относительная траекторія точки.



чертежь в.

За промежутокъ времени Δt тёло само перемёстится и займетъ положеніе II, а потому и относительная траекторія ШЩзайметъ новое положеніе ШЩ, в Кривая (пунктирная) ШШ'есть путь,
который точка совершила бы въ промежутокъ Δt , если бы она была неизмённо связана съ тёломъ. Кривая (пунктирная) ШЩ, есть
траекторія точки въ ея абсолютномъ движеніи. Дёлимъ каждую изъ
хордъ ШЩ, ДШ' и ШЩ, на Δt ; пусть

$$\frac{dldt}{\Delta t} = dl + \frac{dld'}{\Delta t} = dl + \frac{dl$$

Соединимъ прямов точки В и в и проведенъ хорду $M'M'_1$. Изъ подобія треугольниковъ $M'MM'_1$ и ВМС слёдуетъ:

Пусть

$$\frac{\mathcal{U}\mathcal{U}'_{\bullet}}{\Delta t} = \mathcal{U}'\mathcal{D}.$$

Тогда

a take hake BC | ll'll', , to BC # M.D.

Изъ △ -ка ВМС видимъ, что МС есть геометрическая сумма двухъ прямыхъ: МВ и ВС и, слъдовательно, также

Перейдемъ къ предълу, уменьшая 🖈 до нуля:

или

При приближении Δt къ нулю, $M'\mathfrak{D}$ стремится къ совпадению съ $M\mathfrak{A}$, а потому:

Такимъ образомъ получаемъ:

$$\bar{v} = \bar{v}_1 + w$$
.

Сапоствів 1-ов. Если извёстна относительная скорость точки W и переносная ея скорость V_1 , то абсолютная скорость точки V выразится по величина и направленію діагональю параллелограмма, построеннаго на скоростяхь W и V_1 (черт. 9).

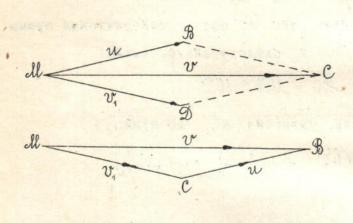
Скорость V можно представить, какъ сторону треугольника, замыкающую двъ другія стороня w и v_1 .

Сапоствів 2-ов: Если извёстня абсолютная скорость У и пе-

реносная V_4 , то относительную скорость w найдемъ геометри-

$$\bar{u} = \bar{v} - \bar{v}_i$$
.

Абсолютное движение точки слагается, какъ мы видёли, изъ двухъ движений: относительнаго и переноснаго; поэтому абсолютное движение называется также движениемъ составнымъ изъ двухъ составляющихъ движений: относительнаго и переноснаго.



Чермекъ 9.

При такой терминологіи доказанную
теорему можно выразить слідующимь образомь: скорость точки є движеніи составномь изь двухь
оставляющихь движеній равна геометри-

ческой сумыт вя скоростей въ составляющихъ движеніяхъ.

Сапоствіе 2-ое можно формулировать такь: скорость точки въ одномъ изъ двухъ составляющихъ движеній равна геометрической разности скоростей точки въ составномъ и въ другомъ составляющемъ движеніи.

Понятіе о составномъ движеніи можно распространить на случай сколькихъ-угодно составляющихъ движеній, вводя слёдующее опредъленіе: движеніе точки будеть составнымь изъ то составняющихъ движеній тогда, когда скорость точки въ этомъ движеніи въ каждый моменть равна по величинь и направленію твометрической суммь тьхъ скоростей, которыя точка имьла бы, соверимя кждов изъ то составляющихъ движеній отдъльно.

Если скорость составного движенія точки обозначимъ черезъ v_1 , а скорость ея составляющихъ движеній черезъ v_1 , v_2 , v_3 v_n то на основаніи вишесказаннаго опредёленія имѣемъ слѣдующее

равенство:

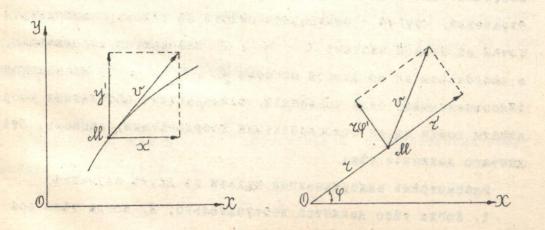
$$\overline{v} = \overline{v_1} + \overline{v_2} + \overline{v_3} + \dots + \overline{v_n}.$$

Примъръ. Всякое движеніе точки можно разсматривать, какъ составное изъ трехъ прямодинейныхъ движеній, направленныхъ парадледьно координатнымъ осямъ.

Въ самомъ дѣлѣ, скорость V точки, какъ извѣстно, равна до величинѣ и направленію діагонали параллелепипеда, ребра котораго параллельны координатнымъ осямъ и соотвѣтственно равны первымъ производнымъ отъ координатъ по времени: x', y', z'; слѣдовательно, скорость V есть геометрическая сумма трехъ скоростей: x', параллельной оси OX, y'— параллельной оси OY и z'— параллельной оси OX; такимъ образомъ, составляющія движенія точки, параллельныя координатнымъ осямъ, будутъ такія же, какъ движенія ея проекцій на эти оси.

Въ частномъ случав, когда точка движется въ плоскости, ея движение можно разсматривать, какъ составное изъ двухъ прямо-линейныхъ движений, соствётственно параллельныхъ осямъ \mathcal{OX} и \mathcal{OY} ; скорость перваго движения равна \mathcal{X}^{l} , скорость второго \mathcal{Y}^{l} (черт. 10).

Наглядно это можно представить себѣ такимъ образомъ: точка движется со скоростью x по линейкѣ, расположенной парал-



Tepners 101

лельно оси \mathfrak{OX} , и въ то же время сама линейка движется по оси \mathfrak{OY} со скоростью y!.

Плоское движеніе точки можно разложить на два движенія и другими способами, напримёръ, такъ, что скорость одного составляющаго движенія будеть направлена по радіусу-вектору и равна \mathcal{C} , а скорость другого по перпендикуляру къ радіусувектору и равна $\mathcal{C}\varphi^{\dagger}$ (черт. 10_1).

Это разложеніе можемъ представить себѣ такимъ образомъ: точка движется по радіусу-вектору со скоростью z' , а въ то же время радіусь-векторъ вращается вокругъ точки σ съ угловой скоростью φ' .

\$ 2.

При разсмотрѣніи относительнаго движенія точки представляются двѣ главныхъ задачи:

- 1. Даны: движение тъла и относительное движение точки; опредълить сосолюжное движение точки.
- 2. Дани: движеніе тёла и абсолютное движеніе точки; опредёлить относительное движеніе точки по отношенію къ тёлу.

При ръшеніи этихъ задачъ мы пользуемся двумя системами координатныхъ осей: одну систему беремъ неподвижную въ пространствъ, другую – движущуюся вмъстъ съ тъломъ; координаты точки въ первой системъ х , у , х называются абсолютными, а координаты ея во второй системъ ξ , у , х *) называются относительными; видъ уравненій, связывающихъ абсолютныя координаты точки съ ея относительными координатами, зависить отъ даннаго движенія тъла.

Разсмотримъ вышеуказанныя задачи въ двухъ случаяхъ:

1. Когда тёло движется поступательно; 2, когда тёло вра-

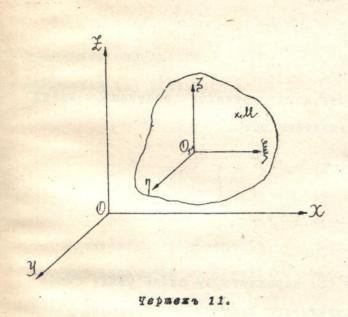
^{*)} Греческія букви: Е (кси), И (эта), З (дзета).

щается вокругъ неподвижной оси.

Первый случай тыло движется поступательно.

Задача І. Даны: движеніе тёла и относительное движеніе точки; опредёлить абсолютное движеніе точки.

Веремъ неподвижныя координатныя оси: ОХ, ОУ, ОЕ (черт. 11). Пусть $O_1(x_o, y_o, z_o)$ будетъ начало относительной коорди – натной системы, оси которой Q_E^E , $O_1\eta$, O_1Z , возьмемъ ссотвётственно параллельными осямъ OX, OY, OE; такъ какъ тёло движется поступательно, то во все время его движенія эта



параллельность будеть сохраняться: $0.5 \parallel 0.00.$, $0.7 \parallel 0.90.$ Всё точки тёла движутся, какь одна изъ нихъ, на примёръ, 0.100. а потому движеніе тёла задается уравненіями:

$$x_o = f_1(t),$$

$$y_o = f_2(t),$$

$$z_o = f_3(t).$$

Данное относительное движение точки $\mathcal{M}(\xi,\eta,\overline{\xi})$ — относительныя координаты точки $\mathcal{M}:x$, y, z абсолютныя ея координаты) выражается уравнениями:

$$\xi = \varphi_1(t)$$
, $\eta = \varphi_2(t)$, $z = \varphi_3(t)$.

Уравненія, связываюція абсолютныя и относительныя координати будуть оледуюція:

Подставляя въ эти равенства вивсто x_0 , y_0 , z_0 и z_0 , y_0 , z_0 и z_0 , z_0 ихъ выраженія въ функціяхъ времени, получаемъ уравненія абсолютнаго движенія точки:

$$x = f_1(t) + \varphi_1(t),$$

 $y = f_2(t) + \varphi_2(t),$
 $z = f_3(t) + \varphi_3(t).$

Если исключить изъ этихъ трехъ уравненій время, получимъ уравненія абсолютной траскторіи точки:

$$y = \mathcal{F}_{1}(x),$$

$$z = \mathcal{F}_{2}(x).$$

Скорость точки въ абсолютномъ движеніи получимъ, найдя проекціи скорости на координатныя оси:

$$x' = x'_{2} + \xi'_{3},$$

$$y' = y'_{0} + \eta'_{3},$$

$$z'_{2} = z'_{0} + \xi'_{3}.$$
(2)

Примписите. Уравненія (2) выражають ту связь между скоростями абсолютнаго и относительнаго движенія, которую мы раньше доказали для общаго случая:

$$\bar{\mathbf{v}} = \bar{\mathbf{v}}_1 + \bar{\mathbf{u}}.$$

Ускореніе точки въ абсолютномъ движеніи получимъ, найдя проекціи ускоренія на координатныя оси.

$$x'' = x_{o}^{"} + \xi^{"},$$

$$y'' = y_{o}^{"} + \eta^{"},$$

$$z'' = z_{o}^{"} + \zeta^{"}.$$
(3)

Уразненія (3) выражають, что при поступательном движеніи тъла ускореніе абсолютнаго движенія ($\dot{\psi}$) равно геометрической сумы ускореній относительнаго (\mathring{v}) и переноснаго (\mathring{v}_1) движеній:

$$\overline{\dot{v}} = \overline{\dot{v}}_1 + \overline{\dot{u}} .$$

Задача II. Даны: поступательное движеніе тёла и абсолютное движеніе точки; опредёлить относительное движеніе точки по отношенію къ тёлу.

Дано:

$$x = F_1(t)$$
, $y = F_2(t)$, $z = F_3(t)$;
 $x_0 = f_1(t)$, $y_0 = f_2(t)$, $z_0 = f_3(t)$;

требуется опредёлить ξ , η , ξ , какъ функція времени t . Изъ уравненія (1) имѣемъ:

$$\begin{cases}
\xi = x - x, \\
\eta = y - y, \\
\xi = z - z,
\end{cases}$$
(4)

$$\xi = F_1(t) - f_1(t)$$
,
 $\eta = F_2(t) - f_2(t)$,
 $\xi = F_3(t) - f_3(t)$.

Исключивъ изъ этихъ уравненій время t , найдемъ уравненія относительной траекторіи точки:

$$\eta = \mathbf{F}_{1}(\xi), \\
\mathcal{Z} = \mathbf{F}_{2}(\xi).$$

Скорость и ускорение относительного движения получимъ, най-

дя проекціи ихъ на координатныя оси:

$$\begin{cases}
\xi' = x' - x', \\
y' = y' - y', \\
\xi' = z' - z',
\end{cases}$$
(5)

И

$$\begin{cases}
x'' = x'' + x'' \\
y'' = y'' - y'' \\
z'' = z'' - z''
\end{cases}$$
(6)

Примъръ. Каранданъ, совершающій колебательное движеніе:

$$x = a \cdot sinkt,$$
 $y = 0.$

и листъ бумаги, соверщающій колебательное движеніе въ перпендикулярномъ направленіи:

$$x_{o} = 0$$
 $y_{o} = b \cdot \cos kt$

Начерченная кривая будеть относительная траскторіи карандаша:

$$\frac{\xi^{2}}{G^{2}} + \frac{\eta^{2}}{b^{2}} = 1$$

Второй случай: тыло вращается около оси.

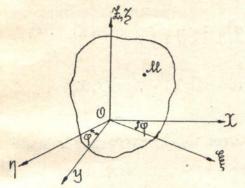
Задача І. Даны: движеніе тёла, вращающагося около неподвижной оси, и отнесительное движеніе точки по отношенію къ этому тёлу; опредёлить абсолютное движеніе точки.

и относительныя координаты точки:

$$\xi = \xi_1(t), \eta = \xi_2(t), \xi = \xi_3(t);$$

функціи времени.

Неподвижную ось, вокругъ которой вращается тёло, принимаемъ за ось 0 \pm (черт.12); ее же возьмемъ за ось 0 Ξ , а за ось $\mathcal{O}\mathcal{Z}$ беремъ прямую, образующую съ осью $\mathcal{O}\mathcal{X}$ уголь φ .



Уравненія, связывающія абсолютныя координаты съ относительными, будутъ:

$$x = \xi \cdot \cos \varphi - \eta \cdot \sin \varphi,$$

$$y = \xi \cdot \sin \varphi + \eta \cos \varphi,$$

$$x = \xi$$
(1)

Чертекъ 12.

Подставляя уравне-

данныя выраженія ихъ въ времени, получимъ уравненія абсолютнаго движенія точки. Исключивь же изъ этихъ уравненій время, найдемъ уравненія абсолютной травиторіи точки.

Примъръ. Шарикъ равномърно движется по прямой трубкъ, которая равномёрно вращается, оставаясь въ одной плоскости:

$$\varphi = nt$$
, $\xi = at$, $\eta = 0$.

Абсолютная траекторія шарика - Архимедова спираль.

Скорость абсолютнаго движенія получимь, найдя ея проекція на оси Ох, ОУ и ОЕ:

$$x' = (\xi' \cos \varphi - \eta' \sin \varphi) - (\xi \sin \varphi + \eta \cos \varphi) \varphi',$$

$$y' = (\xi \sin \varphi + \eta' \cos \varphi) + (\xi \cos \varphi - \eta \sin \varphi) \varphi',$$

$$z' = \xi'$$

Первый членъ въ выраженіи x' , аналогичный выраженію xуравнении (1), представляеть проекцію на ось Ох относительной скорости точки:

$$\xi'\cos\varphi - \eta'\sin\varphi = u\cos(u, X).$$

Второй члень въ выражении ∞ представляеть проекцію пе - реносной скорости на ось $\mathfrak{O}\mathfrak{X}$:

Слёдовательно:

$$x' = v \cdot \cos(v, x)' = u \cdot \cos(u, x) + v \cdot \cos(v, x).$$

Также найдемъ:

$$y' = v \cos(v, y) = u \cos(u, y) + v \cos(v, y),$$

H

$$\chi' = v \cos(v, x) = u \cos(u, x).$$

Эти формулы выражають уже извёстную намь связь между скоростями:

Ускорение абсолютнаго движенія получинъ, найдя его проекціи на оси \mathfrak{OX} , \mathfrak{OY} и \mathfrak{OX} :

$$x'' = (\xi'' \cos \varphi - \eta' \sin \varphi) - (\xi \sin \varphi + \eta \cos \varphi) \varphi'' - (\xi \cos \varphi - \eta \sin \varphi) \varphi'^2 - 2(\xi' \sin \varphi + \eta \cos \varphi) \varphi';$$

$$y'' = (\xi'' \sin \varphi - \eta'' \cos \varphi) + (\xi \cos \varphi - \eta \sin \varphi) \varphi'' - (\xi \sin \varphi + \eta \cos \varphi) \varphi'^2 + 2(\xi' \cos \varphi - \eta' \sin \varphi) \varphi';$$

$$\chi'' = \xi'''.$$

Переме члены въ этихъ формулахъ представляютъ проекціи относительнаго ускоренія на координатныя оси \mathcal{OX} , \mathcal{OY} и \mathcal{OL} :

$$\xi'' \cos \varphi - \eta'' \sin \varphi = i \cdot \cos(i \chi),$$

 $\xi'' \sin \varphi + \eta'' \cos \varphi = i \cdot \cos(i \chi'),$
 $\xi'' = u \cdot \cos(i \chi').$

Вторые члены въ выраженіяхъ x'' и y' представляють проэкціи на оси 0x и 0y вращательнаго ускоренія точки: **)

^{*)} CM.: "TEOPETHYECKAS MEXABERA", wacno I.

^{**)} Cm.: "TEOPETHYRCKAR MEXAHURA", wacme I.

$$-\left(\xi\sin\varphi + \eta\cdot\cos\varphi\right)\varphi'' = -\psi\varphi'',$$

$$\left(\xi\cos\varphi + \eta\cdot\sin\varphi\right)\varphi'' = -\infty\cdot\varphi''.$$

Трепъи члены суть проекціи на оси ОХ и ОУ центростремительнаго ускоренія точки:

$$-(\xi \cos \varphi - \eta \sin \varphi) \varphi^2 = -x \varphi^2,$$

$$-(\xi \sin \varphi + \eta \cos \varphi) \varphi^2 = -y \varphi^2.$$

Проекцій на ось $\mathcal{O}\mathcal{X}$ какъ вращательнаго, такъ и центростремительнаго ускоренія равны нулю. Такъ какъ проекцій на оси $\mathcal{O}\mathcal{X}$ и $\mathcal{O}\mathcal{Y}$ ускоренія \dot{v}_{i} точки тъла *) во вращательномъ движеній соотвътственно равны алгебраической суммъ проекцій на эти оси вращательнаго и центростремительнаго ускоренія, то

-
$$(\xi \cdot \sin \varphi + \eta \cdot \cos \varphi) \varphi' - (\xi \cdot \cos \varphi - \eta \cdot \sin \varphi) \varphi'^2 = \dot{v}_1 \cdot \cos (\dot{v}_1 \cdot \chi),$$

 $(\xi \cdot \cos \varphi - \eta \cdot \sin \varphi) \varphi'' - (\xi \cdot \sin \varphi + \eta \cdot \cos \varphi) \varphi'^2 = \dot{v}_1 \cdot \cos (\dot{v}_1 \cdot \chi).$

Остаются члены:

И

эти члены представляють проекціи на оси \mathcal{OX} и \mathcal{OY} ускоренія, которое называется добавочнымь или Коріолисовымь ускоренівнь; обозначимь его черезь k'; тогда будеть:

$$\begin{aligned} k' \cdot \cos(k', x) &= -2(\xi' \sin \varphi + \eta \cos \varphi) \varphi', \\ k' \cdot \cos(k', y) &= 2(\xi' \cos \varphi - \eta \cdot \sin \varphi) \varphi', \\ k' \cdot \cos(k', x) &= 0. \end{aligned}$$

Сравнивая форм. (4) съ выраженіями проекцій вращамельной скоросми см. вторые члены въ уравн. (2), мы видимъ, что онъ от-

^{*)} Ускорение V, всть вивсть съ тьмъ ускорение переноснаво движения для разсматриваемой нами точки, или, нороче пере-

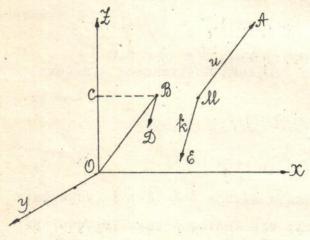
личаются отъ послёднихъ, кромё множителя 2, только тёмъ, что виёсто проекцій радіуса-вектора точки ($\xi w \eta$) здёсь входять проекціи относительной скорости ($\xi w \eta$); отсюда ваключаемъ:

Добавочнов ускоренів по ввличинь и направленію равно удвоенной вращательной скорости той точки тьла, радіусь-векторь которой, проведенный изъ начала координать, по величинь и направленію равень относительной скорости движущейся точки.

на чертежь 13, МА = и относительная скорость точки М ОВ#МА, ВС Д. ОК; вращательная скорость точки В равна:

$$\mathcal{BD} = \mathcal{BC} \cdot \varphi' = \mathcal{OB} \cdot \sin \mathcal{BOC} \cdot \varphi' = u \cdot \varphi' \cdot \sin(u, \mathcal{OE});$$

прямая МЕ, параллельная ВД и равная 2ВД, изображаеть до-



Tepmera 13.

бавочное ускореніе к точ-

$$\dot{k} = 2 \cdot u \cdot \varphi' \cdot \sin(u, 0 \cdot x).$$

Изъ уравн. (3) и (4) слъдуетъ формула:

$$-\infty \quad \overline{\dot{v}} = \overline{\dot{v}} + \overline{\dot{v}}_1 + \overline{\dot{k}} \dots (5)$$

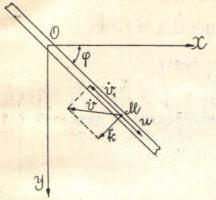
выражающая теорему Коріолиса для разсматриваемаго случая:

Абсолютное ускоренів точки (\dot{v}) равно звометрической суммь трехь вя ускореній; относительнаго ускоренія (\dot{v}), переноснаго (\dot{v}) и добавочнаго (\dot{v}).

Примпръ: Въ задачъ, гдъ шарикъ равномърно движется $(\xi=\alpha t, \eta=0)$ по прямой трубкъ, равномърно вращающейся $(\phi=nt)$ въ плоскости xoy* (черт. 14), относительное ускореніе x=0; переносное ускореніе состоить изъ одного центростремительнаго

^{*)} Hpednosaraems, umo 0 > 0 u n > 0

 (z, φ^2) , такъ какъ вращательное ускореніе (z, φ^1) равно нулю; поэтому:



Чертекъ 14.

и направлено по трубкѣ къ центру вращенія; добавочное ускореніе

$$\hat{k} = 2 \cdot u \cdot \varphi' = 2a \cdot n$$

и направленно по перпендикуляру трубкъ; абсолютное ускореніе

Примъчаніе 1-ое. Въ частномъ случав, когда относительная скорость точки (\mathcal{U}) будетъ параллельна оси вращенія $\mathcal{O}\mathcal{L}$, добавочное ускореніе (\mathcal{K}) равно нулю.

Примъчание 2-ов. Ускореніе, равное и противоположное добавочному, называется поворотнымъ ускореніемъ.

Задача II. Даны: движеніе тёла, вращающагося вокругъ неподвижной оси, и абсолютное движеніе точки; опредёлить относительное движеніе точки по отношенію къ данному тёлу.

дано: $\varphi = F(t)$ и $x = F_1(t)$, $y = F_2(t)$, $z = F_3(t)$; требуется опредълить ξ , η , ξ , какъ функціи времени.

Выражаемъ относительныя координаты черезъ абсолютныя:

$$\begin{cases}
\xi = x \cos \varphi + y \sin \varphi, \\
\eta = -x \sin \varphi + y \cos \varphi,
\end{cases} \dots (6)$$

$$z = \xi$$

Замёнивъ въ уравненіи (6) ∞ , γ , Z и ихъ выраженіями въ функціяхъ времени, получимъ уравненія относительнаго движенія точки. Исключивъ изъ нихъ время, найдемъ уравненія относительной *правиторіи* точки.

Примпръ. Різецъ движется по прямой; тёло вращается равномёрно около оси, параллельной этой прямой.

$$\varphi = kt$$
, $x = \alpha$, $y = 0$, $x = nt$.

Рёзець вычерчиваеть въ тёлё винловую линію.

Найдя производныя по времени: \(\), \(\), \(\) и \(\), \(\) и \(\), \(\), \(\), \(\) и \(\), \(

Общій случай, когда точка совершаеть относительное движеніе по отношенію къ тёлу, движущемуся какъ угодно, будеть разсмотрёнь ниже во главъ VII.

BOOK FROM R. STREET, SWILL STREET, SALES

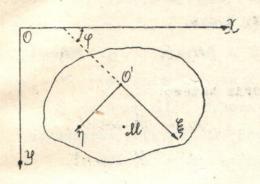
ГЛАВА IV.

§ 1.

Движеніе тегрдаго тпла, параллельное неподвижной плоскости, или движеніе плоской неизивняемой фигуры въ вя плоскости*).

^{*)} Аналитическое разсмотръніе движенія, составляющее дополненіе къ соотвътствующей статью первой части курса. См. "Теор. Механика" часть I.

ея координати черевъ 🗧 , М ; вслёдствіе неизмёняемости фи-



Чертежь 15.

гуры координаты ξ , η сохраняють для каждой точки фигуры постоянныя значенія при движеніи фигуры;
измѣняются при этомъ только координаты x и y. Если абсолютныя координаты
точки 0' обозначимъ черезъ x_o , y_o , то движеніе фи-

гуры опредвляются уравненіями:

$$x_{o} = f_{1}(t),$$

$$y_{o} = f_{2}(t),$$

$$\varphi = f_{3}(t).$$
(1)

Зная функціи: $f_1(t)$, $f_2(t)$, $f_3(t)$, мы для каждаго момента времени можемъ найти соотвътствующее положеніе фигуры.

Уравненія, связывающія абсолютныя координаты съ относительными, будуть:

$$x = x_0 + \xi \cos \varphi - \eta \sin \varphi$$

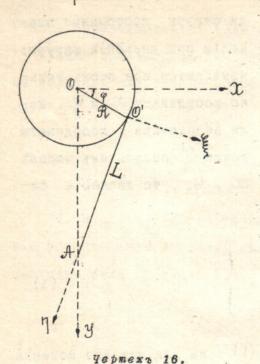
$$y = y_0 + \xi \sin \varphi + \eta \cos \varphi$$

Чтобы получить уравненіе травиторіи какой-либо точки фигуры, мы должны въ формулы (2) подставить вмёсто ξ и η относительныя координаты этой точки, вмёсто x, y, z. ихъ значенія изъ (1) и заключить время; уравненіе траекторіи будеть вида:

$$\oint (x,y) = 0 \quad \dots \quad (3)$$

Примпръ 1-ий. Найдемъ уравненія (1) для движенія шатуна (черт. 16) въ случав равномврнаго движенія:

точку 0' примемъ за начало относительныхъ координатъ и ось $0'\eta$ направимъ вдоль шатуна. Пусть:



Тогда имвемъ:

Уголъ φ найдемъ изъ того усло – вія, что точка $\mathcal{A}(\xi=0,\eta=L)$ движется по оси $\mathcal{O}\mathcal{Y}$; слъдователь – но, для этой точки:

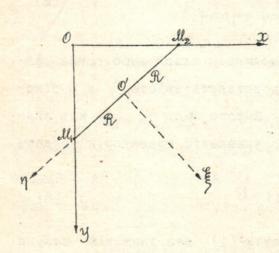
$$x = x_0 - \eta$$
 sing = Roosnt - L. sing = 0, откуда

$$sinq = \frac{\Re}{I} cosnt,$$

и слъдовательно:

$$\varphi = \arcsin\left(\frac{\Re}{L}\cosh\right).$$

Примпръ 2-ой. Эллиптическій циркуль.



Чертекъ 17.

Пусть двё точки плоской фигуры движутся по перпендикулярнымъ прямымъ: одна \mathcal{M} , по оси $\mathcal{O}\mathcal{X}$, другая \mathcal{M}_2 по оси $\mathcal{O}\mathcal{X}$ (черт. 17); найдемъ уравненія (1) движенія этой фигуры.

За начало относительных координать беремь точку \mathcal{O}' , середину прямой $\mathcal{M}_{*}\mathcal{M}_{*}$, такъ

что \mathcal{M}_{i} 0'= \mathcal{M}_{i} = \mathcal{R} . Пусть ось 0' ξ перпендикулярна къ \mathcal{M}_{i} \mathcal{M}_{i} , а ось 0' η совпадаеть съ \mathcal{M}_{i} \mathcal{M}_{i} . Относительныя координаты точки \mathcal{M}_{i} будуть: ξ_{i} =0, η_{i} = \mathcal{R} , а точки \mathcal{M}_{i} : ξ_{i} =0, η_{i} =- \mathcal{R} . Абсолютныя координаты точки \mathcal{M}_{i} будуть: x_{i} =0, и y_{i} — функція времени, точки \mathcal{M}_{i} : x_{i} = x_{i} =0, и y_{i} 0 . Уголь x_{i} 0 образуемый осью 0' x_{i} 5 съ осью 0 x_{i} 6 будеть тоже нъкоторая функція времени.

Примъняемъ формулы (2). Изъ первой для точки \mathcal{M}_i имвемъ:

$$0 = x_{\circ} - \Re \cdot \operatorname{sing};$$

изъ второй для точки М2

$$0 = y_0 - \Re \cos \varphi,$$

гдв х., у. абсолютныя координаты точки С

Получимъ два уравненія съ тремя неизвёстними: x_o , y_o , q; но уголь q можеть какъ угодно измёняться съ теченіемъ времени, такъ какъ, напримёръ, точка \mathcal{M}_1 можетъ двигаться по оси $\mathcal{O}\mathcal{Y}$ съ какою-угодно скоростью; полагая q = F(t), получимъ слёдующія уравненія, выражающія движеніе фигуры:

$$\infty$$
 = Rsinq, $y_0 = \Re \cos q$, $\varphi = F(t)$.

Найдемъ теперь уравненія травиторіи какой-либо точки (
ў
п) фигуры. Воспользуемся опять уравненіями (2):

$$x_{o} = (\Re + \eta) \cdot \sin \varphi + \xi \cdot \cos \varphi,$$

$$y_{o} = \xi \cdot \sin \varphi + (\Re + \eta) \cos \varphi.$$

чтобы исключить время, исключимъ ф . Рёшаемъ первое уравненіе относительно sinq, второе относительно сосф:

$$(\Re + \eta) \cdot x - \xi \cdot y = (\Re - \eta^2 - \xi^2) \cdot \sin \varphi,$$

 $-\xi \cdot x + (\Re - \eta) \cdot y = (\Re - \eta^2 - \xi^2) \cdot \cos \varphi$

Возвышая полученныя выраженія въ квадратъ и складывая, по-

лучимъ уравнение искомой траектории:

$$[(\mathcal{R} + \eta)x - \xi y]^{2} + [\xi x - (\mathcal{R} - \eta)y]^{2} = (\mathcal{R}^{2} - \eta^{2} - \xi^{2})^{2}$$
 (3₁)

Въ этомъ уравненіи ξ и η величины постоянныя, а перемѣнными будутъ x и y. По отношенію къ x и y уравненіе (3₁) второй степени, слѣдовательно, траекторія есть кривая второго порядка, и именно эллипсъ, ибо, какъ видно изъ уравн. (2₁), она не имѣетъ безконечно удаленныхъ точекъ.

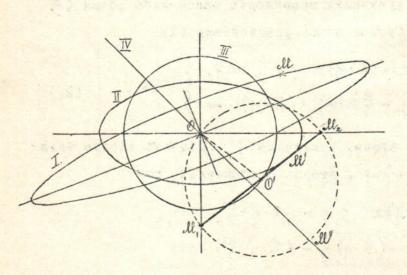
Итакъ, всякая точка разсматриваемой фигуры описываетъ θ *л*липсъ, центръ котораго находится въ точкъ \mathcal{O} , но оси, восбще
говоря не совпадаютъ съ осями $\mathcal{O}\mathfrak{X}$ и $\mathcal{O}\mathfrak{Y}$ (напримъръ, на черт.
18 элипсъ I, описываемый точкою \mathcal{M}).

Частные случаи: 1) для точекъ, лежащихъ на прямой \mathcal{M}_{z} , т.е. для такихъ, для которыхъ $\xi=0$, уравнение траектории будетъ слѣдующее:

$$(R+\eta)^2 x^2 + (R-\eta)^2 y^2 - (R^2-\eta^2)^2$$

или

$$\frac{x^2}{(\mathcal{R}-\eta)^2} + \frac{y^2}{(\mathcal{R}+\eta)^2} = 1 \dots (3_2)$$



Tepmero 18.

Изъ (3_2) слѣдуетъ, что каждая
изъ точекъ прямой $\mathcal{M}_4\mathcal{M}_2$ описываетъ
эллинсъ, центръ
котораго на началѣ координатъ \mathcal{O} и оси совпадаютъ
съ осями координатъ (на черт. 18
эллинсъ II. опи-

ll').

2) Найдемъ точки, вычерчивающія окружность.

Уравнение траектории въ этомъ случав должно принять видъ:

$$x^2 + y^2 = k^2;$$

коеффиціенти при x^2 и y^2 будуть равны между собою при $\eta=0$:

$$(\mathcal{R}+\eta)^2 + \xi^2 = (\mathcal{R}-\eta)^2 + \xi^2;$$

члены, содержащіе произведеніе xy, исчезають при $\xi=0$, слъдовательно, окружность описываеть единственная точка $\mathcal{O}'(\xi=0)$, $\eta=0$) (на черт. 18 окружность III).

Уравнение окружности будеть:

$$x^2 + y^2 = \mathcal{R}^2$$
(3₃)

3) Найдемъ точки, вычерчивающія прямую.

Когда

$$\Re^2 - \eta^2 - \xi^2 = 0$$
 (k)

уравненіе (3_1) обратится въ систему прямыхъ, проходящихъ черезъ точку 0:

$$(R+\eta)x-\xi y=0$$
....(m)

$$\xi x - (\Re - \eta) y = 0 \dots (n)$$

Эти два уравненія выражають одну и ту же прямую. Въ самомъ дълъ, изъ (171) слёдуеть:

$$\frac{y}{x} = \frac{\Re + \eta}{\Re}$$

и изъ (п):

$$\frac{4}{x} = \frac{\xi}{\Re - \eta}$$
;

HO

потому что, какт видно изъ уравненія (40)

$$\mathcal{R}^2 - \eta^2 = \xi^2.$$

Изъ уравненія (K) слёдуеть, что прямыя линіи описывають всё точки окружности, проходящей черезь точки M_1 , M_2 и O (на черт. 18 указана пунктиромъ эта окружность и проведена прямая IV, описываемая точкой M').

Разсматриваемое движение воспроизводится въ приборъ, который служить для черчения эллипсовъ и потому называется "эллиптическимъ циркулемъ".

Для того, чтобы найти уравненіе кривой, которую данная неподвижная мочка пространства (\mathcal{X} , \mathcal{Y}) вычерчиваеть на движущейся плоской фигурв, мы должны въ формулахъ (2) абсолютнымъ
координатамъ \mathcal{X} и \mathcal{Y} придать постоянныя значенія, соотвётствующія данной точкв, и исключить время. Очевидно, получимъ то
же уравненіе (3).

$$\phi(x,y)=0,$$

но перемѣнными въ этомъ уравненіи будуть теперь уже \S и \P . Въ случаѣ эллиптическаго циркуля уравненіе кривой, вычерчиваемой неподвижной точкой, будетъ ур. (3_1) ; это уравненіе по отношенію къ перемѣннымъ \S и \P будетъ четвертой степени, слѣдовательно, соотвѣтствующая кривая будетъ четвертаго порядка и именно нѣкоторая эпитрохоида одной изъ формъ, изображенныхъ на черт. 19.

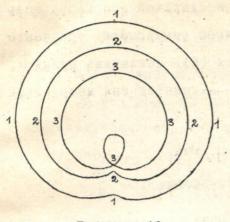
§ 2. Скорости точекъ плоской фигуры.

Проекціи скорости какой-либо точки плоской фигуры, на основаніи ур. (2) будутъ:

$$v \cdot \cos(v, x) = x' = x'_0 - (\xi \cdot \sin\varphi + \eta \cdot \cos\varphi) \cdot \varphi' = x'_0 - (y - y_0) \cdot \varphi'_1$$

 $v \cdot \cos(v, y) = y' = y'_0 + (x \cos\varphi - \eta \cdot \sin\varphi) \varphi' = y'_0 + (x - x_0)\varphi'_1$ \\ \tag{4}

Замвчая, что первые члены въ выраженіяхъ х' и у' пред-



Tepmers 19.

ставляють проекцій скорости точки O', а вторые члены — проекцій вращательной скорости вокругъ точки O', заключаемъ, что
скорость точки фигуры равна геометрической суммъ скорости точки O' и вращательной скорости
вокругъ точки O'. Если O' обозначаетъ скорость точки O', а

w - вращательную скорость вокругъ O', то

$$\bar{v} = \bar{v}_{\circ} + \bar{w}$$
.

Точку \mathcal{O}' называють *полюсом*ь, а полученная теорема можеть быть формулирована такь: скорость всякой точки фигуры равна геометрической суммѣ скорости полюса \mathcal{O}' и вращательной скорости точки вокругь этого полюса.

Найдемъ такую точку (∞ , γ .), скорость которой равна нулю. Для этого необходимо, чтобы:

$$x'_{o} + (y_{c} - y_{o}) \varphi' = 0,$$

 $y'_{o} + (x_{o} - x_{o}) \varphi' = 0;$

откуда

$$x_{c} = x_{o} - \frac{y'_{o}}{\varphi'_{i}},$$

$$y_{c} = y_{o} + \frac{x'_{o}}{\varphi'_{i}}.$$

$$(5)$$

Изъ (5) слёдуеть, что абсолютныя координаты точки, скорость которой равна нулю, суть нёкоторыя функціи времени; значить, въ плоскости неизмёняемой фигуры въ каждый моменть существуеть такая точка, которая, принадлежа фигурё, или будучи
неизмённо съ нею связана, кийеть въ этоть моменть скорость,
равную нулю; эта точка и есть міновенный центръ. Геометриче-

ское мѣсто мгновенных центровь на неподвижной плоскости есть кривая, которая называется неподвижной центроидой; уравнение ея $\mathcal{F}(x,y)=0$ получимь изъ уравнения (5), исключивъ время t.

Пользуясь формулами, выражающими относительныя координаты точки черезъ абсолютныя:

$$\xi = (x-x_0)\cos\varphi + (y-y_0)\sin\varphi,$$

 $\eta = -(x-x_0)\sin\varphi + (y-y_0)\cos\varphi;$

съ помощью уравненій (5) мн найдемъ относительных координаты міновеннаго центра:

$$\begin{cases}
\frac{y'}{\varphi} = -\frac{y'}{\varphi'} \cdot \cos\varphi + \frac{x'}{\varphi'} \cdot \sin\varphi = (x' \cdot \sin\varphi - y' \cdot \cos\varphi) \cdot \frac{1}{\varphi'}, \\
\eta = \frac{y'}{\varphi'} \cdot \sin\varphi + \frac{x'}{\varphi'} \cdot \cos\varphi = (x' \cdot \cos\varphi + y' \cdot \sin\varphi) \cdot \frac{1}{\varphi'}.
\end{cases}$$
(6)

исключивъ время (t) изъ уравн. (б), получимъ уравненіе:

$$\Phi(\xi_c,\eta)=0$$

кривой, которую мгновенный центръ вычерчиваетъ въ движущемся тълъ, т.е. уравнение подвижной центроиды.

Возьмемъ приведенный выше примпръ 2-ой: эллиптическій цир-

$$x_0 = R \sin \varphi,$$

 $y_0 = R \cos \varphi,$
 $\varphi = F(t).$

Пользуясь формулами (5), находимъ абсолютныя координаты мгновеннаго центра:

Исключивь отсюда время, находимъ уравнение неподвижной

центроиды:

$$x_c^2 + y_a^2 = 4R^2.$$

Неподвижная центроида есть, слёдовательно, окружность радіуса 2 % ст центромъ въ точкъ 0 (черт. 20).

Относительныя координаты мгновеннаго центра на основаніи ур. (6) будуть:

$$\xi_c = (\Re \cos q \cdot \sin q + \Re \cos q \cdot \sin q) \frac{q'}{q'} = \Re \sin 2q,$$

$$\eta_e = (-\Re \sin \varphi + \Re \cos \varphi) - \frac{\varphi'}{\varphi'} = \Re \cos 2\varphi.$$

Исключая Т, получимъ уравнение подвижной центроиды:

2R O Ma O R

Чертекъ 20.

Подвижная центроида есть, слёдовательно, окружность радіуса Я, съ центромъ въ точкъ

Взявши вторыя производныя по времени отъ ур. (2), мы найдемъ выраженія для проекцій ускоренія какой-либо точки фигуры. Приравнивая эти выраженія ну-

лю, мы получимъ уравненія для опредёленія координать точки, ускореніе которой въ моменть точки называется центромъ ускореній.

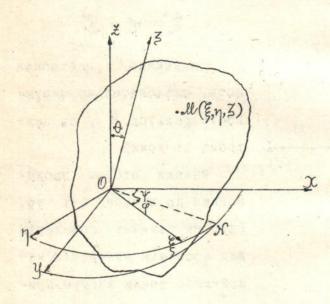
comes to a facel to floor to speech

ГЛАВА V.

§ 1. Вращение твердаго тала вокругъ неподвижной точки *).

Веремъ двѣ прямоугольныя системы координатныхъ осей съ общимъ началомъ въ неподвижной точкѣ 0: одна система, съ осями ОХ, ОУ, ОД, неподвижна въ пространствѣ, другая, съ осями ОЕ, ОП, ОЗ, неизмѣнно связана съ тѣломъ (черт. 21).

Положеніе осей 0ξ , 0η , 03, мы опредъляемъ слъдующими тремя углами: угломъ 203-0**) и двумя углами, образуемыми



осями 0ξ и $0\mathfrak{X}$ съ прямой $0\mathfrak{N}$, по которой пересъкаются плоскости $\mathfrak{X}0\mathfrak{Y}$ и $\xi 0\eta$, т.е. угломъ $\mathfrak{N}0\xi = \varphi$ и угломъ $\mathfrak{N}0\mathfrak{X} = \psi$.

Эти угли будемъ отсчитивать слёдующимъ образомъ: Оть ОТ къ ОЗ, слёва направо для наблюдателя, расположеннаго по ОХ; Ф отъ ОХ къ ОЕ въ такую сторону,

Чертехъ 21.

чтобы при переходѣ отъ 0ξ къ 0η уголъ φ возрасталъ на $\frac{\pi}{2}$; ψ отъ $0\mathfrak{X}$ къ $0\mathfrak{X}$ въ ту сторону, гдѣ находится ось $0\mathfrak{Y}$.

Примъръ: Тъло вращается равномърно съ угловой скоростью К

^{*)} Аналитическое разсмотръніе движенія, составляющее дополненів къ соотвътствующей статью первой части курса. См. "Теорет. Неханика", ч. І.

^{**)} Греческія букви: 9 (фи), ф (пси) и ф (тэта).

вокругъ оси \mathcal{O} , которая сама равномърно вращается съ угловой скоростью $\mathcal N$ вокругъ оси $\mathcal O$, оставаясь къ ней перпендикулярной.

Пусть въ моменть t=0 ось 0% находится въ плоскости $\pounds 0 \mathcal{X}$, тогда уравненія движенія будуть:

$$\oint = \frac{\pi}{2}, \qquad q = kt,$$

$$\psi = \frac{\pi}{2} + n.t.$$

При вращеніи тёла вокругъ точки O углы \oplus , ϕ , ψ , измёняются съ теченіемъ времени, а потому уравненія движенія тёла будутъ:

$$\theta = f_1(t), \ \varphi = f_2(t), \ \psi = f_3(t) \dots (1)$$

Косинусы девяти угловъ между направленіями осей абсолютныхъ и относительныхъ координатъ обозначимъ для краткости буквами α , δ , c со значками 1, 2, 3, какъ видно изъ слёдующей таблицы:

| | x | y | Z |
|-----|----------------|----|------------------|
| Man | a, | az | az |
| η | 6, | 62 | 63 |
| 3 | C ₁ | C2 | C _s . |

Эти девять косинусовъ связаны между собою шестью равенствами (2) и (3)

$$\begin{vmatrix}
\dot{a}_{1}^{2} + b_{1}^{2} + c_{1}^{2} &= 1 \\
\dot{a}_{2}^{2} + b_{2}^{2} + c_{2}^{2} &= 1 \\
\dot{a}_{3}^{2} + b_{3}^{2} + c_{3}^{2} &= 1
\end{vmatrix}$$
(2)

^{*}ТВОРВТИЧЕСКАЯ МЕХАНИКА". Ч. II. проф. И. В. МЕЩЕРСКІЙ.

$$\begin{array}{c}
a_{2}a_{3}+b_{2}b_{5}+c_{2}c_{3}=0, \\
a_{3}a_{4}+b_{5}b_{4}+c_{5}c_{4}=0, \\
a_{4}a_{2}+b_{6}b_{2}+c_{6}c_{2}=0
\end{array}$$
....(3) *)

*) Равенстванъ (2) и (3) равносильни в равенствъ (21) и (31)

преобразуя постепенно координатную систему OXYZ въ систему OZYZ, получимъ слъдующія вираженія для девяти COS-oeъ черезъ три угла φ , φ , ψ :

$$a_1 = \cos\varphi \cdot \cos\psi - \sin\varphi \cdot \sin\psi \cdot \cos\psi$$
,

 $a_2 = \cos\varphi \cdot \sin\psi + \sin\varphi \cdot \cos\psi \cdot \cos\psi$,

 $a_3 = \sin\varphi \cdot \sin\psi$;

 $b_4 = -\sin\varphi \cdot \cos\psi - \cos\varphi \cdot \sin\psi \cdot \cos\psi$,

 $b_4 = -\sin\varphi \cdot \sin\psi + \cos\varphi \cdot \cos\psi \cdot \cos\psi$,

 $b_3 = \cos\varphi \cdot \sin\psi$;

 $c_4 = \sin\psi \cdot \sin\psi$,

 $c_4 = -\cos\psi \cdot \sin\psi$,

 $c_5 = \cos\psi \cdot \sin\psi$,

 $c_5 = \cos\psi \cdot \sin\psi$,

Въ вышеуказанномъ примпри:

$$a_1 = -\cos kt \cdot \sin nt$$
, $a_2 = \cos kt \cdot \cos nt$, $a_3 = \sin kt$;
 $b_4 = \sin kt \cdot \sin nt$, $b_5 = -\sin kt \cdot \cos nt$, $b_3 = \cos kt$;
 $c_1 = \cos nt$, $c_2 = \sin nt$, $c_3 = 0$.

Относительныя координаты точки связаны съ абсолютными слёдующими формулами:

$$x = a_{i} + b_{i} + e_{i} + c_{i} +$$

Приведенныя здёсь формулы извёстны уже изъ курса аналитической геометріи.

Уравненія траекторіи точки \mathcal{M} (ξ , η , ξ) мы получимъ изъ уравн. (4), придавъ ξ , η , ξ постоянныя значенія и исключивъ время, которое входитъ въ выраженіе косинусовъ. Полученныя два уравненія будутъ выражать, очевидно, нѣкоторую сферическую кривую.

Уравненія кривой, которую неподвижная мочка (x, y, z) пространства вычерчиваеть внутри движущагося тёла, получимь, когда въ уравн. (4) координатамь x, y, z придадимь постоянныя значенія и исключимь время. Очевидно, получатся тѣ же самия (по виду) уравненія, что и для траекторіи точки \mathcal{M} (ξ , η , ξ), но перемѣнными въ нихъ будуть уже ξ , η , ξ , a x, y, z, — постоянными.

Примпианів: Для нахожденія этой кривой можно, конечно, воспользоваться уравн. (5), выражающими относительныя координаты
черезъ абсолютныя:

Исключивъ отсюда время, получимъ уравненія кривой.

§ 2. Скорости точекъ тъла, еращающагося вокругъ неподвижной точки.

Дифференцированіемъ по времени находимъ изъ уравн(4) для проекцій скорости v точки тъла M (ξ , η , ξ) слъдующія выраженія *):

$$v \cdot \cos(v, X) = \frac{dx}{dt} = a'_{1} \xi + b'_{1} \eta + c'_{1} \xi,$$

$$v \cdot \cos(v, Y) = \frac{dy}{dt} = a'_{2} \xi + b'_{2} \eta + c'_{2} \xi,$$

$$v \cdot \cos(v, X) = \frac{dx}{dt} = a'_{3} \xi + b'_{3} \eta + c'_{3} \xi$$

гдв

$$a'_1 = \frac{da_1}{dt}$$
, $b'_1 = \frac{db_1}{dt}$, $e'_1 = \frac{dc_1}{dt}$,
$$a'_2 = \frac{da_2}{dt}$$
, $b'_2 = \frac{db_2}{dt}$, ... $\mathbf{H} \mathbf{T} \cdot \mathbf{A} \cdot \mathbf{C} \cdot \mathbf{A} \cdot \mathbf{C} \cdot \mathbf{A} \cdot \mathbf{C} \cdot \mathbf{A} \cdot \mathbf{C} \cdot$

Чтобы вывести нѣкоторыя свойства скорости √ , преобразуемъ формулы (6), подставивъ вмѣсто € , η , ӗ , ихъ выраженія изъ уравн (5); - получимъ:

$$\frac{dx}{dt} = x(a_{i}a'_{i} + b_{i}b'_{i} + e_{i}e'_{i}) + y(a_{i}a'_{i} + b_{i}b'_{i} + e_{i}e'_{i}) + z(a_{3}a'_{i} + b'_{3}b'_{i} + e'_{3}e'_{i}), \dots (x)$$

$$\frac{dy}{dt} = x(a_{i}a'_{3} + b_{i}b'_{2} + e_{i}e'_{3}) + y(a_{3}a'_{2} + b'_{3}b'_{3} + e'_{3}e'_{2}) + z(a_{3}a'_{2} + b'_{3}b'_{2} + e'_{3}e'_{3}), \dots (\beta)$$

$$\frac{dz}{dt} = x(a_{i}a'_{3} + b_{i}b'_{3} + e_{i}e'_{3}) + y(a_{3}a'_{3} + b'_{2}b'_{3} + e'_{2}e'_{3}) + z(a_{3}a'_{3} + b'_{3}b'_{3} + e'_{3}e'_{3}), \dots (y)$$

Замѣчаемъ, что коэффиціенты при x въ формулѣ (x), при y въ (β) и при x въ (γ) равны нулю; въ самомъ дѣлѣ, взявши первыя производныя по времени отъ уравн. (2), находимъ по сокращени на два:

^{*)} Для каждой точки тела ен относительныя координати в , Л , З сохраняють постоянныя значенія при движеніи тела.

$$\begin{array}{l}
\alpha_{1} \alpha_{1}^{\prime} + b_{1} b_{1}^{\prime} + c_{1} c_{1}^{\prime} = 0, \\
\alpha_{2} \alpha_{2}^{\prime} + b_{2} b_{2}^{\prime} + c_{2} c_{2}^{\prime} = 0, \\
\alpha_{3} \alpha_{3}^{\prime} + b_{5} b_{5}^{\prime} + c_{5} c_{5}^{\prime} = 0.
\end{array}$$
(7)

Кромъ того, дифференцируя по времени уравн. (3), находимъ слъдующія зависимости между остальными коэффиціентами при ∞ , γ , γ , въ формулахъ (α) , (β) , (γ) :

$$\alpha_{2} \cdot \alpha_{3}^{1} + b_{3} \cdot b_{8}^{1} + c_{3} \cdot c_{3}^{1} = -(\alpha_{3} \alpha_{3}^{1} + b_{3} \cdot b_{2}^{1} + c_{3} c_{3}^{1}),
\alpha_{3} \cdot \alpha_{1}^{1} + b_{3} \cdot b_{1}^{1} + c_{3} \cdot c_{1}^{1} = -(\alpha_{1} \alpha_{3}^{1} + b_{1} \cdot b_{8}^{1} + c_{1} c_{3}^{1}),
\alpha_{1} \cdot \alpha_{2}^{1} + b_{1} \cdot b_{2}^{1} + c_{1} \cdot c_{2}^{1} = -(\alpha_{2} \alpha_{1}^{1} + b_{2} \cdot b_{1}^{1} + c_{2} \cdot c_{1}^{1}).$$

Обозначимъ для сокращенія письма лівыя части равенствъ (8) черевъ 9 , Q , Я , такъ что:

$$\mathcal{G} = \alpha_{2} \alpha_{3}^{1} + b_{2} b_{3}^{1} + c_{2} c_{3}^{1},$$

$$\mathcal{Q} = c c_{3} \alpha_{1}^{1} + b_{3} b_{1}^{1} + c_{3} c_{1}^{1},$$

$$\mathcal{R} = \alpha_{1} \alpha_{2}^{1} + b_{1} b_{2}^{1} + c_{1} c_{2}^{1}.$$
(8')

Тогда на основаніи уравн. (7), (8) и (81) мы получимь слёдующія выраженія для проекцій скорости какой-либо точки тёла:

$$v\cos(v, X) = xQ - yR,$$

$$v\cos(v, Y) = xR - zP,$$

$$v\cos(v, X) = yP - xQ.$$
(9)

Въ примъръ: 9° = $k \cdot cosnt$, $Q = k \cdot sinnt$, R = n].

Изъ выражении (9) выведемъ нъкоторыя заключенія:

Координаты (x, y, Z) точки тёла, скорость которой разна нулю, должны удовлетворять слёдующимъ условіямъ:

$$\mathbb{Z}Q - \mathbb{Y}R = 0,$$

 $\mathbb{Z}R - \mathbb{Z}P = 0,$
 $\mathbb{Y}R - \mathbb{Z}Q = 0.$

HAH

$$\frac{y}{Q} = \frac{z}{R}; \quad \frac{z}{R} = \frac{x}{9}; \quad \frac{x}{9} = \frac{y}{Q} \dots \dots (8)$$

Такъ какъ одно изъ уравненій (δ) есть слёдствіе двухъ другихъ, то мы имѣемъ здѣсь два уравненія съ тремя неизвѣстными

$$\frac{x}{9} = \frac{y}{Q} = \frac{z}{R} \qquad (10)$$

Изъ уравн. (10) слъдуетъ, что координаты x, y, z, точки, скорость которой равна нулю, связаны двумя уравненіями первой степени; значитъ, существуетъ безчисленное множество точекъ, скорость которыхъ равна нулю. Всв эти точки лежатъ на прямой, проходящей черезъ начало координатъ, которая и выражается уравненіями (10). Если перемънной t дадимъ опредъленное значеніе, то f, f, получатъ опредъленныя значенія, и уравн. (10) выразятъ прямую, которая называется міновенной осью тъла для сототвътствующаго момента времени.

Мгновенная ось съ теченіемъ времени мѣняетъ свое направленіе въ пространствъ, такъ какъ \mathcal{T} , \mathcal{Q} , \mathcal{R} – функціи времени. (Въ примъръ уравненія мгновенной оси будутъ:

$$\frac{x}{\text{6 cosnt}} = \frac{y}{\text{6 sinnt}} = \frac{z}{n}$$
].

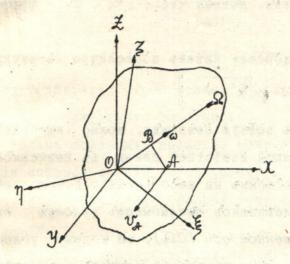
Направление мгновенной оси обозначимъ черезъ Ω ; на черт. 22 мгновенную ось представляетъ прямая $\partial\Omega$. На основании ур. (10) направление мгновенной оси (Ω) опредълимъ по формуламъ:

$$\cos(\Omega, \mathcal{X}) = \frac{\mathcal{G}}{\sqrt{\mathcal{G}^{2} + \Omega^{2} + \mathcal{R}^{2}}},$$

$$\cos(\Omega, \mathcal{Y}) = \frac{\Omega}{\sqrt{\mathcal{G}^{2} + \Omega^{2} + \mathcal{R}^{2}}},$$

$$\cos(\Omega, \mathcal{X}) = \frac{\mathcal{R}}{\sqrt{\mathcal{G}^{2} + \Omega^{2} + \mathcal{R}^{2}}}$$
(11)

Угловая скорость С, съ которой



Чершехъ 22.

тёло вращается вокругъ мгновенной оси, равна*) отношенію скорости какой-либо точки тёла къ ея кратчайшему разстоянію до оси.

Возьмемъ точку тъла А, лежащую въ разсматриваемий моментъ времени на оси ОХ въ разстояніи отъ начала координатъ, равномъ единицъ

(x=1,y=0,z=0); кратчайшее ея разстояніе AB до оси $O\Omega$ обозначимъ черезъ h:

Очевидно:

$$h = 0 \text{A.sin}(\hat{A}0\text{B}) = 1\sqrt{1 - \cos^2(\Omega, \chi)} = \sqrt{\frac{Q^2 + \Re^2}{9^2 + Q^2 + \Re^2}}.$$

На основаніи формуль (9) проекціи скорости точки будуть:

$$v_{A} \cdot \cos(v_{A}, X) = 0$$
,
 $v_{A} \cdot \cos(v_{A}, Y) = x \mathcal{R} = \mathcal{R}$,
 $v_{A} \cdot \cos(v_{A}, X) = -x \mathcal{Q} = -\mathcal{Q}$,

откуда

$$v_{\mathbf{A}}^* = \sqrt{\mathcal{P}^{\mathbf{e}} + \hat{\mathbf{Q}}^{\mathbf{e}}}$$
.

Такимъ образомъ, угловая скорость со выразится следующей формулой:

$$\omega = \frac{v_{\text{d}}}{h} = \sqrt{\mathcal{P}^2 + \mathcal{Q}^2 + \mathcal{R}^2} \qquad (12)$$

^{*)} См. "Теоретическая Механика", часть І.

Изъ уравн. (12) слъдуетъ, что угловая скорость ω , вообще говоря, зависитъ отъ времени, потому что $\mathcal F$, $\mathcal R$ - функціи времени.

Въ примпри угловая скорость имветъ постоянную величину $\omega = \sqrt{\frac{2}{N}^2 + n^2}$.

Угловую скорость, какъ всякую величину, можно изображать ι рафически — отръзкомъ прямой извъстной длины, въ зависимости отъ длины того отръзка, которымъ мы изобразимъ угловую скорость, равную единицъ, Условившись откладывать угловую скорость по направленію жіновенной оси ($O\Omega$), мы можемъ угловую скорость ω разсматривать, какъ нъкоторый векторъ, а, слъдовательно, можемъ и провитировать ее на координатныя оси; — получимъ:

$$\omega \cos(\omega, \mathcal{X}) = \sqrt{g^2 + Q^2 + g^2} \cdot \frac{g}{\sqrt{g^2 + Q^2 + g^2}} = g,$$

$$\omega \cos(\omega, \mathcal{Y}) = \sqrt{g^2 + Q^2 + g^2} \cdot \frac{Q}{\sqrt{g^2 + Q^2 + g^2}} = Q,$$

$$\omega \cos(\omega, \mathcal{X}) = \sqrt{g^2 + Q^2 + g^2} \cdot \frac{Q}{\sqrt{g^2 + Q^2 + g^2}} = g.$$

$$\omega \cos(\omega, \mathcal{X}) = \sqrt{g^2 + Q^2 + g^2} \cdot \frac{g}{\sqrt{g^2 + Q^2 + g^2}} = g.$$

$$(13)$$

Уравненія (13) дають намъ кинематическое значеніе тёхь аналитических выраженій, которыя мы выше обозначили черезь \mathcal{F} , \mathcal{Q} , \mathcal{R} , именно: \mathcal{F} , \mathcal{Q} и \mathcal{R} представляють провиціи угловой скорости на координатныя оси $\mathcal{O}\mathcal{X}$, $\mathcal{O}\mathcal{Y}$ и $\mathcal{O}\mathcal{X}$.

Чтобы рёшить вопросъ относительно того, въ какую сторону тёло будеть вращаться для наблюдателя, расположеннаго по мгновенной оси, предположимъ, что на одинъ моментъ мы взяли ось ОД, совпадающею съ мгновенной осью, и найдемъ, въ какую сторону направлена скорость точки А?

Такъ какъ угловая скорость направлена по $\mathcal{O}\mathcal{I}$, то $\mathcal{P}=0$, $\mathbb{Q}=0$ и $\Re>0$, слъдовательно, по форм.(9):

$$v_{x} \cos(v_{x}, X) = 0,$$

$$v_{x} \cos(v_{x}, Y) = \mathcal{R},$$

$$v_{x} \cos(v_{x}, X) = 0.$$

откуда слёдуеть, что скорость V_A направлена параллельно оси OY въ положительную ея сторону.

Такимъ образомъ, вращеніе вокругъ мгновенной оси, направленіе которой опредъляется уравн. (11), происходитъ слова направо для наблюдателя, расположеннаго по направленію угловой скорости.

Исключивъ изъ уравн. (10) время, мы получимъ уравненіе поверхности - неподвижного аксоида.

 $\begin{bmatrix} B_b & npumnpn & - & \text{неподвижный аксоидь будеть круглый конусь,} \\ \text{ось котораго есть ось } \mathcal{O}_{\mathcal{Z}}^{\mathcal{Z}} : \end{bmatrix}$

$$x^{2} + y^{2} - \frac{k^{2}}{n^{2}} x^{2} = 0.$$

Чтобы получить уравненіе подешжного аксорда, мы должны найти проекціи угловой скорости ω на координатныя оси \mathcal{O} , \mathcal{O} , движущіяся вивств съ твломъ:

$$\omega \cdot \cos(\omega, \xi) = \mu = \alpha_i \mathcal{P} + \alpha_2 \mathcal{Q} + \alpha_3 \mathcal{R},$$

$$\omega \cdot \cos(\omega, \eta) = q = b_i \mathcal{P} + b_i \mathcal{Q} + b_3 \mathcal{R},$$

$$\omega \cdot \cos(\omega, \xi) = \tau = c_i \mathcal{P} + c_i \mathcal{Q} + c_3 \mathcal{R}.$$

По формуламъ (14) найдемъ р , д , и тогда уравненія мгновенной оси въ относительныхъ координатахъ будутъ:

$$\frac{\xi}{\eta} = \frac{\eta}{q} = \frac{3}{7} \qquad (15)$$

Исключивъ изъ уравн. (15) время, получимъ уравнение подвижного аксоида:

$$\mathcal{F}(\xi,\eta,\mathcal{Z})=0.$$

Провиціи скорости v какой-либо точки тёла, имѣющей координати ξ , η , ζ , на оси 0ξ , 0η , 0ζ , выражаются черезъ ξ , η , ζ формулами, подобными формуламъ (9):

$$v \cdot \cos(v, \xi) = Z \cdot q - \eta \cdot z,$$

 $v \cdot \cos(v, \eta) = \xi \cdot z - Z \cdot \mu,$
 $v \cdot \cos(v, \xi) = \eta \cdot \mu - \xi \cdot q.$

(Въ примъръ имъемъ: $p = n \sin kt$, $q = n \cos kt$, r = k.]

Уравненія мгновенной оси въ относительныхъ координатахъ будутъ:

$$\frac{\xi}{n \cdot \sinh t} = \frac{\eta}{n \cdot \cosh t} = \frac{3}{k};$$

отсюда, уравнение подвижного аксоида

следовательно, подвижной аксоидъ есть круглый конусъ, ось котораго совпадаетъ съ осью OZ).

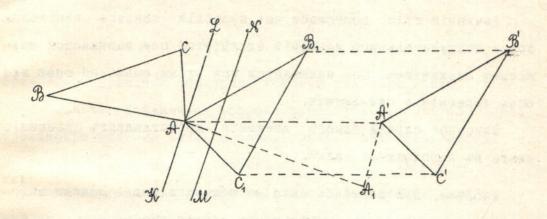
ГЛАВА VI.

ДВИЖЕНІЕ СВОБОДНАГО ТВЕРДАГО ТВЛА. (Общій случай двихенія твердаго тела).

\$ 1. Реометрическое ришение.

Положение свободнаго твердаго тёла вполнё опредёляется по-

Теорема. При движеніи тёла въ общемъ случай всякое положеніе тёла можеть бить получено изъ какого-угодно другого положенія посредствомъ двухъ движеній: вращенія вокругъ накоморой оси и движенія поступательнаго (пряжолинейнаго).



Чертекъ 23.

Пусть \mathcal{A} , \mathcal{B} , \mathcal{C} будуть положенія трехь точекь тёла при первомь его положеніи, \mathcal{A}' , \mathcal{B}' , \mathcal{C}' — при второмь (черт. 23). Очевидно, $\mathcal{A}'\mathcal{B}'=\mathcal{A}\mathcal{B}$, $\mathcal{B}\mathcal{C}'=\mathcal{B}\mathcal{C}$, $\mathcal{A}'\mathcal{C}'=\mathcal{A}\mathcal{C}$. Знаемь, *) что еращая тёло вокругь нёкоторой осн \mathcal{KL} , проходящей черезь точку \mathcal{A} , можемь перевести треугольникь $\mathcal{A}\mathcal{B}\mathcal{C}$ въ такое положеніе $\mathcal{A}\mathcal{B}_i\mathcal{C}_i$, при которомь сторона $\mathcal{A}\mathcal{B}_i + \mathcal{A}'\mathcal{B}'$, $\mathcal{A}\mathcal{C}_i + \mathcal{A}'\mathcal{C}'$, $\mathcal{B}_i\mathcal{C}_i + \mathcal{B}'\mathcal{C}'$. Тогда прямыя, соединяющія соотвётственныя вершины треугольниковь $\mathcal{A}\mathcal{B}_i\mathcal{C}_i$ и $\mathcal{A}'\mathcal{B}\mathcal{C}'$ будуть равны и параллельны: $\mathcal{A}\mathcal{A}' + \mathcal{B}_i\mathcal{B}' + \mathcal{C}_i\mathcal{C}'$; всяёдствіе этого мы можемь разсматриваемый треугольникь (а вмёстё съ нимъ и тёло) изъ положенія $\mathcal{A}\mathcal{B}_i\mathcal{C}_i$, перевести въ положеніе $\mathcal{A}'\mathcal{B}'\mathcal{C}'$ поступательнымь деиженіемь по прямой $\mathcal{A}\mathcal{A}'$, такъ какъ, когда \mathcal{A} , двигаясь по $\mathcal{A}\mathcal{A}'$, перейдеть въ \mathcal{A}' , то точки \mathcal{B}_i и \mathcal{C}_i перейдуть въ \mathcal{B}' и \mathcal{C}'

^{*)} См. "Творетическая Механика", часть І.

Движеніе тёла, состоящее изъ вращенія вокругъ нёкоторой оси и поступательнаго движенія вдоль этой оси, называется винтовым движенієм. Ось называется при этомъ винтовой осью или осью вращенія и скольженія.

Основной случай такого движенія представляеть движеніе винта въ неподвижной гайкъ.

Теорема. При движеніи тъла въ общемъ случат всякое положеніе его можеть быть получено изъ какого-угодно другого положенія посредствомъ винтового движенія вокругь накоторой оси.

Намъ нужно доказать, что вращение вокругъ оси ЖД и поступательное движение по направлению АН (см. черт. 23) можно замънить винтовымъ движениемъ вокругъ нъкоторой оси.

Замънимъ поступательное движеніе по прямой AA' двумя поступательными движеніями: переведемъ сначала точку A прямолинейнымъ движеніемъ изъ A въ A, а затъмъ изъ A, прямолинейнымъ же движеніемъ въ A', причемъ AA, A', A'

Соотвётствующій винть можно легко построить слёдующимь образомь: возьмемь круглый цилиндрь, ось котораго будеть МУ (черт. 24), а радіусь равень единицё длины; пусть у будеть тоть уголь (выраженный вь частяхь радіуса), на который тёло должно быть повернуто около оси; навернемъ на цилиндръ прямоугольный треугольникъ АВС, въ которомъ уголъ « опредёляется изъ уравненія:

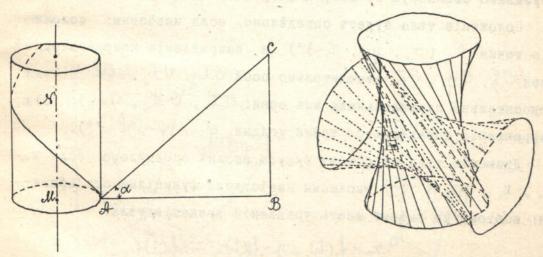
$$tg\alpha = \frac{A \cdot A'}{\varphi}$$

тогда гипотенува АС образуеть искомую винтовую линію.

Сапостей. Доказанная теорема справедлива, какъ бы мало перемъщение тъла не было, слъдовательно, она справедлива и для безконечно-малаго перемъщения.

Такимъ образомъ, при разсматриваемомъ движеніи тёло въ началѣ и въ концѣ каждаго безконечно-малаго промежутка времени

— занимаетъ такія два положенія, что изъ перваго во второе
оно можетъ быть перемѣщено посредствомъ винтового движенія
около нѣкоторой оси; поэтому движеніе тѣла въ общемъ случаѣ
можетъ быть разсматриваемо, какъ предѣльный случай ряда послѣдовательныхъ винтовыхъ движеній; при этомъ ось винта измѣняетъ съ теченіемъ времени свое положеніе и въ пространствѣ и
внутри тѣла. Эта ось называется міновенной винтовой осью, или
міновенной осью вращенія и скольженія. Мгновенная винтовая



Чертекъ 24.

Tepmers 25.

ось описываеть при своемь движеній двё линейчатыхь поверхно-

первая ловерхность называется подвижным аксоидомъ миновенныхъ винтовыхъ осей (или "подвижнымъ аксоидомъ миновенныхъ осей вращения и скольжения"), вторая, — неподвижнымъ аксоидомъ миновенныхъ винтовыхъ осей (или "неподвижнымъ аксоидомъ миновенныхъ осей вращения и скольжения").

Простейшій случай таких аксоидовь представляють два однополнхь гиперболоида (черт. 25). Въ каждый моменть времени
оба аксоида имёють, очевидно, общую производящую, которая и
служить мгновенной винтовой осью для этого момента; кромё того, она является въ то же время осью скольженія. Движеніе тёла въ общемь случаё можно разсматривать, какъ результать соединенія каманія подвижного аксоида винтовихь осей по аксоиду
неподвижному со скольженісмъ вдоль по общей производящей.

\$ 2. Аналитическое рышение.

Веремъ двъ системы координатныхъ осей: одну ($\mathcal{O}\mathfrak{X}$, $\mathcal{O}\mathfrak{Y}$, $\mathcal{O}\mathfrak{X}$) неподвижную въ пространствъ и другую ($\mathcal{O}\xi$, $\mathcal{O}\eta$, $\mathcal{O}Z$), неизмънно связанную съ тъломъ (черт. 26).

Положеніе тёла будеть опредёлено, если извёстны: положеніе точки 0' (∞ , γ , z, z)*) и направленіе координатнихь осей $0'\xi$, $0'\eta$, $0'\zeta$ относительно осей 0x, 0y, 0ξ (или относительно параллельныхь имъ осей: 0'x', 0'y', $0'\xi'$); эти направленія опредёляются тремя углами: φ , ψ , φ **).

Движеніе тіла въ общемъ случаль вполні опреділено, если x_{\circ} , y_{\circ} , z_{\circ} , φ , ψ , ψ выражены извістными функціями отъ времени; поэтому мы имітемь шесть уравненій движенія тіла:

$$x_0 = f_1(t)$$
, $y_0 = f_2(t)$, $z_0 = f_3(t)$;

^{*)} Точку О' часто называють полюсомь.

^{**)} черезъ 9 , У и Ф обозначимъ тъ же углы, ито и въ случап движенія теврдаго тъла вокругъ неподвижной точки.

$$\varphi = \mathcal{F}_1(t), \ \psi = \mathcal{F}_2(t), \ \mathcal{F}_3(t).$$

Всв изложенные выше случаи движенія твердаго тёла могуть быть разсиатриваемы какъ частные случаи движенія, выражаемаго шестью написанными уравненіями:

для поступательнаго движенія:

$$F_1(t) = F_2(t) = F_3(t) = 0$$
;

для вращенія около неподвижной оси ($\mathcal{O} \mathcal{X}$):

$$f_1(t) = f_2(t) = f_3(t) = f_2(t) = f_3(t) = 0$$
;

для движенія, параллельнаго неподвижной плоскости (2009):

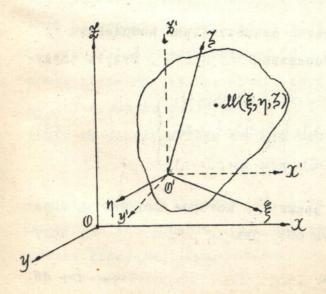
$$f_3(t) = F_2(t) = F_3(t) = 0$$
;

для движенія вокругъ неподвижной точки (0):

$$f_1(t) = f_2(t) = f_3(t) = 0.$$

Примъръ 1. Винтовое движеніе тѣла около оси ${\mathcal O}{\mathcal Z}$ выражается уравненіями:

$$x_0 = 0$$
, $y_0 = 0$, $x_0 = 10$, $y_0 = 0$, $y_0 = 0$.





Примъръ 2. Тёло равномёрно вращается съ угловой скоростью \mathbb{R} вокругь оси \mathbb{O}' , которая не находится въ одной плоскости съ неподвижней осью \mathbb{O} (черт. 27); пусть $\mathbb{O}\mathbb{O}' = \mathfrak{A}$ будетъ кратчайшее разстояніе между этими осями; положимъ, что ось \mathbb{O}' д ненямённо скрёплена со стержнемъ, который расположенъ по $\mathbb{O}\mathbb{O}'$ и вращается вокругъ оси \mathbb{O} давномёрно съ угловой скоростью \mathbb{N} ; тогда уголь \mathbb{O} будетъ постоянний (\mathbb{A}); предполагая, что въ моментъ $\mathbb{T}=\mathbb{O}$, ось \mathbb{O}' даходится въ плоскости $\mathbb{E}'\mathbb{O}'$, мы получимъ слёдующія уравненія движенія тёла:

$$x_o = \alpha \cdot \text{cosnt}, y_o = \alpha \cdot \text{sinnt}, z_o = 0,$$

$$\phi = \alpha \cdot \phi = k \cdot t, \quad \phi = \frac{\pi}{2} + nt.$$

Основныя формулы, выражающія абсолютныя координаты x, y, z какой-либо точки M черезь ея относительныя координаты ξ , η , ζ , будуть:

$$x = x_{0} + \alpha_{1} \xi + b_{1} \eta + c_{1} \zeta,$$

$$y = y_{0} + \alpha_{2} \xi + b_{2} \eta + c_{2} \zeta,$$

$$x = x_{0} + \alpha_{3} \xi + b_{3} \eta + c_{3} \zeta.$$
(1)*)

Формулы, выражающія обратно относительныя координаты ξ , η , ζ черезъ координаты абсолютныя x, y, z, будутъ слъдующія: $\xi = \alpha_1(x-x_0) + \alpha_2(y-y_0) + \alpha_3(z-z_0)$,

$$\xi = a_1(x-x_0) + a_2(y-y_0) + a_3(z-x_0),$$

$$\eta = b_1(x-x_0) + b_2(y-y_0) + b_3(z-x_0),$$

$$\xi = c_1(x-x_0) + c_2(y-y_0) + c_3(z-x_0).$$
(2)

чимъ два уравненія траєнторіи точки. Пт же уравненія, если считать въ нихъ перемѣнными относит. координаты ξ , η , ζ , а постоянными абсол. координаты x, y, z, будутъ уравненіями кривой, вычерчиваемой въ тѣлѣ какой-либо неподвижной точкой (x, y, x) пространства.

Взявии производния по времени отъ уравн. (1), мы получимъ слъдующія выраженія для проекцій скорости точки $\mathcal{U}(\xi,\eta,\xi)$ тъла на оси абсолютнихъ координать:

$$v \cos(v, \chi) = \frac{dx}{dt} = x'_{0} + \alpha'_{1} \xi + b'_{1} \eta + c'_{2} \xi,$$

$$v \cos(v, \chi) = \frac{dy}{dt} = y'_{0} + \alpha'_{1} \xi + b'_{2} \eta + c'_{2} \xi,$$

$$v \cos(v, \chi) = \frac{dx}{dt} = \chi'_{0} + \alpha'_{1} \xi + b'_{2} \eta + c'_{3} \xi,$$

$$(3)$$

гдв

$$x_0' = \frac{dx_0}{dt}$$
, $\alpha_1' = \frac{d\alpha_1}{dt}$,

По этимъ формуламъ можемъ найти и величину и направление скорости точки \mathcal{M} . Первые члены урава. (3): x_{i}^{*} , y_{i}^{*} , x_{i}^{*} суть проекціи скорости полюса 0', остальные же выражають проекціи той скорости точки \mathcal{M} , которую она имъла бы, если бы точка 0' была неподвижна, а тъло вокругъ нея вращалось.

Такимъ образомъ, формули (3) показиваютъ, что скорость точки твердаго тъла въ общемъ случав движенія равна геометрической суммъ скорости полюса (V_o) и вращательной скорости (V_o) точки во вращеніи тъла вокругъ этого полюса:

Преобразуемъ формулы (3), подставивъ вийсто ξ , η , ξ ихъ выраженія изъ формуль (2). Получимъ, очевидно, формулы, аналогичныя формуламъ (9):

$$v \cdot \cos(v, x) = x'_{o} + (x-x_{o})Q - (y-y_{o})R,$$

$$v \cdot \cos(v, y) = y'_{o} + (x-x_{o})R - (x-x_{o})G,$$

$$v \cdot \cos(v, x) = x'_{o} + (y-y_{o})G - (x-x_{o})G,$$
(4)

гдв \mathcal{F} , \mathcal{Q} , \mathcal{R} имъють тъ же значенія, что и вь случав вращенія твердаго тъла вокругь неподвижной точки; какъ и тамъ, уг-ловая скорость тъла опредъляется по величинъ и направленію изъ формуль:

$$\omega = \sqrt{\mathcal{F}^{2} + \mathcal{Q}^{2} + \mathcal{R}^{2}},$$

$$\cos(\omega, \mathcal{X}) = \frac{\mathcal{F}^{2}}{\sqrt{\mathcal{F}^{2} + \mathcal{Q}^{2} + \mathcal{R}^{2}}},$$

$$\cos(\omega, \mathcal{Y}) = \frac{\mathcal{Q}}{\sqrt{\mathcal{F}^{2} + \mathcal{Q}^{2} + \mathcal{R}^{2}}},$$

$$\cos(\omega, \mathcal{X}) = \frac{\mathcal{R}}{\sqrt{\mathcal{F}^{2} + \mathcal{Q}^{2} + \mathcal{R}^{2}}}.$$

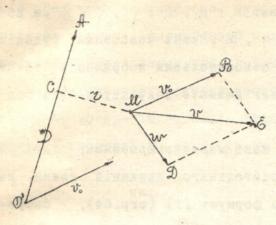
(Въ нашемъ примпри

$$\mathcal{G} = k \sin \alpha \cos nt$$
,
 $Q = k \sin \alpha \sin nt$,
 $R = n + k \cos \alpha$,

и угловая скорость имветь постоянную величину:

$$\omega = \sqrt{k^2 + n^2 + 2kn \cos\alpha}$$
).

Основываясь на томъ, что скорость точки твердаго тёла въ общемъ случай движенія равна геометрической суммі скорости по-люса и вращательной скорости вокругъ этого полюса, легко по-смроимъ эту скорость. Пусть О будеть полюсь, V, скорость по-люса и ОА= W угловая скорость тёла (черт. 28). Желая построчть скорость какой-либо точки тёла М, проводниъ изъ М отрйзокъ МВ V. Чтобы найти вращательную скорость (W) точки М, опустимъ перпендикуляръ МС на ОА; пусть МС=7, тог-



Чертежь 28.

да по величинъ W= VW; эту величину мы отложимъ по перпендикуляру къ плоскости, проходящей черезъ точку М и ось ОА, такъ чтобы для наблюдателя, расположеннаго по оси, она была направлена слъва направо; получимъ прямую

DECTREPHEN UNDER ABBOROUS AND MILITARIE

МД, которая и будеть представлять вращательную скорость W. Построивь на МД и МВ параллелограммь, получимь діагональ МЕ, которая и будеть изображать скорость (V) точки М.

ГЛАВА VII.

ОТНОСИТЕЛЬНОЕ ДВИЖЕНІЕ ТОЧКИ ВЪ ОБЩЕМЪ СЛУЧАВ.

При разсмотрѣніи относительнаго движенія точки представляются, какъ ми видѣли, двѣ главныя задачи:

- 1, Даны: движеніе тёла и относительное движеніе точки, требуется опредёлить ея абсолютное движеніе;
- 2, Дани: движеніе тёла и абсолютное движеніе точки, требуется опредёлить ея относительное движеніе.

Въ случав относительнаго движенія точки по отношенію къ твердому твлу, которое движется какъ угодно, — въ первой за- дачв даны ∞ , у, χ , φ , ψ , φ , и относительныя координаты точки — ξ , η , ζ , какъ извъстныя функціи времени; нужно найти абсолютныя координаты точки — χ , χ , какъ функція времени; — ръменіє получается непосредственное изъ формуль (1)

(стр. 64), во второй задачё даны: x_0 , y_0 , z_0 , φ , ψ , φ , и абсолютныя координаты точки x_0 , y_0 , z_0 , какъ извёстныя функціи времени; требуется опредёлить относительныя координаты точки ξ , η , ξ въ функціяхъ времени; ръшеніє получается изъ формулы (2) (стр. 64).

Соотношенія, существующія какъ между скоростями, такъ и ускореніями абсолютнаго и относительнаго движеній точки, є в общемь случав, мы получимь изъ формуль (1) (стр. 64), дифференцируя по еремени: для скоростей — одинь разъ, для ускореній — два раза, причемь здёсь координаты ξ , η , η мы должны считать переменными; въ результать получимь извёстния уже зависимости (α) и (β):

- абсолюжная скорость точки равна гвометрической сумыт вн относительной скорости и скорости той точки тела, съ которой она совпадаеть:

$$\overline{\dot{v}} = \overline{\dot{u}} + \overline{\dot{v}}_{i} + \overline{k} \dots (6)$$

- абсолютное ускореніе точки равно звометрической суммь трехъ ускореній: ускоренія относительнаго, ускоренія той точки тъ-ла, съ которой она совпадавть, и ускоренія Коріолисова или добавочнаго.

Проекціи добавочнаго ускоренія 🎋 на координатныя оси вы-

$$\begin{aligned} & \& (\cos(k, X) = 2(\alpha', \xi' + k' \eta' + c', \xi'), \\ & \& (\cos(k, Y) = 2(\alpha', \xi' + k' \eta' + c', \xi'), \\ & \& (\cos(k, X) = 2(\alpha', \xi' + k' \eta' + c', \xi'). \end{aligned}$$

Коріолисово или добавочное ускоргнів €, какъ видно изъ этихъ формулъ, и въ общемъ случав такъ же, какъ въ разсмотрънномъ ранъе частномъ случав, равно по величинъ и направленію удвоєнной вращательной скорости той точки тыла, радіуственторь которой, проведенный изъ полюса, равень по величинь и направленію относительной скорости $\mathcal U$.

За исключеніемъ случая поступательнаго движенія тёла, добавочное ускореніе к равно нулю только тогда, когда относительная скорость и параллельна мгновенной оси.

ГЛАВА VIII.

СЛОЖЕНІЕ ДВИЖЕНІЙ ТВЕРДАГО ТВЛА.

\$ 1.

Если тёло 1-ое совершаеть нёкоторое относительное движение по отношению къ тёлу 2-ому и затёмь, вслёдствие движения 2-го тёла, - движение переносное со 2-ымь, то абсолютное движение 1-го тёла называють составнымь движениемь, получившимся оть сложения двухь составляющихь движений: относительнаго и переноснаго.

Неръдко 2-ое тъло, относительно котораго разсматривается движение 1-го тъла, замъняется тремя координатними осями, не-измънно со 2-имъ тъломъ связанними и съ нимъ вмъстъ движущимися; тогда относительное движение 1-го тъла складивается съ движениеъ этихъ координатнихъ осей.

Могутъ представиться случаи, когда приходится складывать три движенія: тёло 1-ое совершаеть относительное движеніе по отношенію къ тёлу 2-му, затёмъ переносное движеніе со вторымъ тёломъ въ движеніи его по отношенію къ 3-му тёлу, и, наконець, переносное движеніе вмёстё съ 3-ниъ тёломъ; въ этомъ случав абсолютное движеніе тіла будеть движенів составное изъ трехь составляющихь движеній.

Вообще можно разоматривать движение тёла, составное изъ

Извёстно, что скорость точки въ составномъ движенім равняется по величинъ и направленію геометрической суммъ ея скоростей въ составляющихъ движеніяхъ.

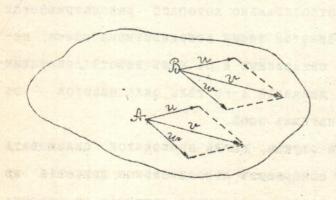
Въ случат движеній, обозначая черезъ $\mathcal W$ скорость точки въ относительномъ движеній, черезъ $\mathcal W$ скорость ея въ движеній нереносномъ, черезъ $\mathcal V$ – скорость въ движеній составномъ, имъемъ:

$$\bar{v} = \bar{u} + \bar{w}$$

Примъняя эту теорему къ той или другой точкъ разсматриваемаго тъла, мы будемъ въ состояніи по даннымъ составляющимъ движеніямъ тъла опредланию его составное движеніе.

\$ 2. Сложение поступательных движений.

Пусть тёло совершаеть два поступательных движенія: относительное со скоростью w и переносное со скоростью w; найдемь составное движеніе тёла.



Tapmers 29.

Въ первоиъ составлявщемъ движеніи тёла
всё точки тёла имёютъ
одну и ту же скорость
и, а во второмъ составляющемъ движеніи -скорость и. Возьмемъ въ
тёлё какія-либо двё точки А и В (черт. 29).

Скорость точекъ А и В въ составномъ движенім суть геометри -

ческія суммы ихъ скоростей въ составляющихъ движеніяхъ, т.е. по величинъ и направленію изображаются діагоналями параллелограммовъ, соотвътственно построенныхъ на скоростяхъ w и w точекъ Н и В.

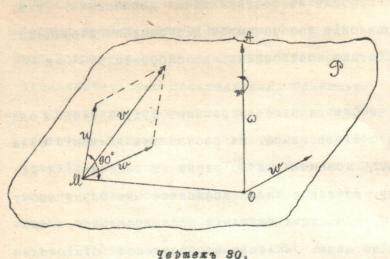
Діагонали (Г) обоихъ параллелограммовъ будутъ равны и одинаково направлены; слёдовательно, въ составномъ движеніи тъла скорости любыхъ двухъ точекъ А и В равны по величинъ и направленію; поэтому, движеніе тола, составное изъ двухъ поступательныхъ движеній, есть тоже движеніе поступательное, причемъ скорость тола въ этомъ движеніи изображается діагональю параллелограмма, постровнивго на скоростяхъ составляющихъ движеній.

Выведенный результать можеть быть, очевидно, распространень на скорости сколькихъ-угодно составляющихъ поступательныхъ движеній: движеніе тёла, составное изъ сколькихъ угодно поступательныхъ движеній, есть также движеніе поступательное; скорость этого поступательнаго движенія равняется гвометрической суммю скоростей составляющихъ движеній: по величина и направленію она изображается замыкающей многоугольника, стороны котораго имають величини и направленія скоростей составляющихъ движеній.

§ 3. Сложеніе движеній: вращательнаго вокругь накоторой оси и поступательнаго по направленію, перпендикулярному къ этой оси.

Пусть тёло совершаеть вращательное движение вокругь оси ОА съ угловой скоростью ω , и переносное поступательное со скоростью w, причемъ $w \perp OA$ (черт. 30).

Составное движение тёла будеть движение, параллельное неподвижной плоскости, перпендикулярной къ оси вращения тёла.



Проведемъ плоскость У, перпендикулярную къ оси
вращенія ОА; отъ
точки О, вдоль по
оси, отложимъ угловую скорость тъла О въ такомъ
направленіи, чтобъ
наблюдатель, рас-

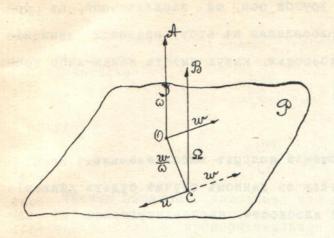
ноложенный по этому направленію, видёль вращеніе происходящимь сапеа направо. Скорость какой-нибудь точки тёла М, взятой въ плоскости \mathcal{G} , въ составномь движеніи равна геометрической суммё ея скоростей \mathcal{U} и \mathcal{W} . Такъ какъ $\mathcal{G} \perp \mathcal{O} \mathcal{A}$, то \mathcal{U} направлена въ плоскости \mathcal{G} перпендикулярно къ $\mathcal{M} \mathcal{O}$ и равна:

$$u = \omega.110$$
;

если изъ точки $\mathcal M$ проведемъ линію, равную и параллельную $\mathcal W$ и на $\mathcal W$ и $\mathcal W$ построимъ параллелограмиъ, то діагональ этого параллелограмиа ($\mathcal W$), лежацая въ плоскости $\mathcal F$, и будетъ скорость точки $\mathcal M$ въ составномъ движеніи.

Найдемъ въ плоскости 9 такую точку (С) тёла, скорость которой равна нулю (черт. 31).

Ясно, что скорости w и w такой точки должны быть равны и направлены по одной прямой въ противоположныя стороны. Для того, чтобы w была равна w, должно быть $0c = \frac{w}{\omega}$ (такъ какъ $w = \omega$ 0c; для того, чтобы w и w были направлены по одной прямой, 0c должно быть $\bot w$ (такъ какъ $w \bot 0c$); наконецъ, для того, чтобы w и w были направлены въ противоположныя стороны, 0c должна быть направлена въ такую сторону, чтобы скорость w точки v оставалась вправо для наблюдателя, располо-



Чертехъ 31.

женнаго по ОС и смотрящаго на ОА . Построенная такимъ образомъ точка С и будетъ (мгновеннимъ) центромъ вращенія.

Всё точки тёла, лежащія на прямой СВ , параллельной оси ОА , будуть въ составномъ

движеніи тёла въ данный моменть въ покой, т.е. СЯ будеть (мгновенной) осью вращенія тёла.

Опредёлимъ угловую скорость Ω , съ которой тёло въ составномъ движеніи вращается вокругъ оси $C\mathcal{B}$.

Возьмемъ точку тёла \mathcal{O} . Скорость этой точки въ составномъ движеніи тёла равна w, такъ какъ ея скорость w равна нулю. При вращеніи тёла вокругъ оси $\mathcal{O}_{\mathcal{B}}$ скорость точки \mathcal{O} равна Ω . $\mathcal{O}_{\mathcal{C}}$, поэтому

откуда

$$\Omega = \frac{w}{0c} ;$$

а такъ какъ

$$OC = \frac{w}{\omega}$$
,

TO

$$\Omega = \omega$$
.

ольдовательно, разоматриваемое составное движение тыла всть еращение тыла вокругь оси \mathcal{BC} съ той же угловой скоростью ω , какъ и составляющее вращение вокругь оси \mathcal{OA} .

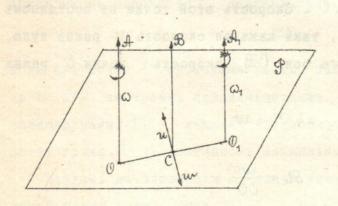
Изъ предидущаго мы можемъ обратно сдёлать слёдующее заключеніе: вращеніе тёла вокругъ нёкоторой оси можно всегда замёнить вращеніемъ вокругь другой оси, ей параллельной, съ той же угловой скоростью, присоединяя къ этому вращенію движеніе поступательное съ той скоростью, какую имѣетъ какая-либо точ- ка новой оси.

\$ 4. Сложение вращений вокругь параллельных осей.

Составное движеніе тёла въ данномъ случай будеть движеніе, параллельное неподвижной плоскости, перпендикулярной къ направленію осей.

Первий случай: два составляющія вращенія тола происходять въ одну и ту же сторону.

Пусть угловая скорость переноснаго вращательнаго движенія тёла вокругь оси $\mathcal{O}\mathcal{A}$ будеть ω , относительнаго вокругь оси



Чертехъ 32.

ОД.... ОД (черт. 32). Въ
ллоскости Я, перпендикулярной къ ОД и ОД
долженъ существовать
(мгновенний) центръ С.
Скорость точки С въ составномъ движенім равна
нулю, но, какъ абсолютная скорость всякой точки, она равна геометри-

ческой сумый двухь скоростей W и W, соотвётствующихь вращенізмь вокругь осей ОА и ОА; поэтому скорости W и W точки С должны быть разны и направлены по одной прямой въ противоположныя стороны.

Точка, удовлетворяющая этимъ условіямъ, ваходится на прямой $\mathbb{O}\mathbb{Q}_1$, между точками \mathbb{O} и \mathbb{Q}_1 причемъ разстоянія ея $\mathbb{C}\mathbb{Q}_1$ и $\mathbb{C}\mathbb{Q}_2$ должны быть таковы, чтобы

HO

$$u = \omega_1 \cdot CO_1$$
, $w = \omega \cdot CO$;

слвдовательно,

откуда

$$\frac{CO_1}{CO} = \frac{\omega}{\omega_1}$$

Такимъ образомъ, находимъ, что точка С дёлитъ прямую ОО, на части, обратно пропорціональныя угловимъ скоростямъ состав-

Прямая СВ, параллельная ОА и СА, будеть осью составного вращенія; сявдовательно, оть сложенія вращенія вокругь двухь параллельныхь осей въ одну и ту же сторону получается вращеніе въ ту же сторону вокругь оси, имъ параллельной, прииемъ центрь вращенія дълить прямую, соединяющую центри дакнихъ вращеній, на части обратно-пропорціональния угловить скоростямь этихъ вращеній.

Покажемъ, что въ данномъ случав угловая скорость S2 составного движенія равна сумив угловихъ скоростей составляющихъ движеній.

Точка $\mathcal{O}_{_{\! 4}}$ въ относительномъ движенін имѣетъ скорость \mathcal{W} равную нулю; поэтому скорость этой точки въ составномъ движенім равна переносной ея скорости \mathcal{W} :

При вращеніи же вокругь оси СВ въ составномь движеніи окорость точки С, равна S. CO, ; сладовательно:

или

принявъ во внимание выше выведенное равенство

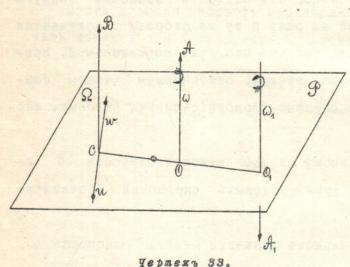
получаемъ

откуда

$$\omega_1 + \omega = \Omega$$
.

Примпчанів. Отмётимъ полную аналогію полученнаго вивода съ результатомъ сложенія двухъ параллельныхъ силъ, направленныхъ въ одну сторону.

Второй случай: два составляющій вращеній происходять въ разныя стороны съ различными угловыми скоростями (черт. 33).



Положимъ $\omega > \omega_1$ Плоскость \mathcal{F} перпендикулярна къ \mathcal{F} и \mathcal{F} Найдемъ въ плоскости \mathcal{F} точку \mathcal{F} (игновенный центръ), скорость которой въ составномъ
движеніи равна нулю.

Очевидно, скорости этой точки въ состав-

ляющихъ движеніяхъ w и w должны быть направлены по одной прямой въ противоположныя стороны и равны между собою. Поэтому точка c должна лежать на линіи c c внёшней стороны точекъ d и d , ближе къ той оси, вокругъ которой угловая скорость вращенія больше Скорости точки c при вращеніи вокругъ осей c d и d d будутъ соотвётственно:

$$w = \omega \cdot co$$
,
 $u = \omega_1 \cdot co_1$;

сявдовательно,

откуда

$$\frac{co_{1}}{co} = \frac{\omega}{\omega_{1}}$$
;

Такимъ образомъ, получимъ: міновенный центръ лежитъ на прямой, совдиняющей центры данныхъ вращеній съ внишней сторо - ны ближе къ оси, для которой угловая скорость вращенія больше, и разстоянія міновеннаго центра до центровъ данныхъ вращеній обратно пропорціональны соотвътственнымъ угловымъ скоростямъ. Линія СВ , параллельная ОА и O_4 A_4 будетъ осью составного вращенія.

Угловая скорость 22 вокругь оси СВ равна разности угловыхъ скоростей составляющихъ движеній.

Дъйствительно, скорость точки $\mathcal{O}_{_{\! 4}}$ въ составномъ движеніи должна бить равна

такъ какъ для нея

при вращеніи же вокругь оси СВ скорость точки О, будеть равна \$2.00, ; следовательно:

вивсто OO_1 подставимъ ($CO_1 - CO_2$), тогда

$$\Omega \cdot CO_1 = \omega \cdot CO_1 - \omega \cdot CO_2$$

HO

$$\omega \cdot co = \omega_1 \cdot co_1$$
;

Поэтому

$$\Omega \cdot CO_1 = \omega \cdot CO_1 - \omega_1 \cdot CO_1$$

откуда

$$\Omega = \omega - \omega$$

Примписніе. Отивтимъ и здёсь полную аналогію полученнаго

вывода съ результатомъ сложенія двухъ параллельныхъ силь, направленныхъ въ разныя стороны.

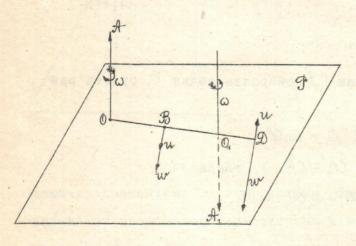
Третій случай: вращенія происходять въ разныя стороны съ равными угловыми скоростями.

Примъняя къ данному случаю результати, выведенные для случая неравнихъ угловихъ скоростей, получимъ, что въ данномъ случав угловая скорость составного движенія равна нулю, а со- отвътотвующая ось вращенія находится въ безконечности. Покажемъ, что составное движеніе тъла будетъ движеніе поступательное.

Возьмемъ точку В на прямой ОО, (черт. 34). Скорость точки В при вращеніи вокругъ оси О,А, будетъ:

$$u = \omega \cdot 80_1$$
,

при вращении вокругь оси ОА будеть:



чертежь 34.

Такъ какъ W и W направлени по прямой, перпендикулярной къ 00, въ одну сторону, то составная скорость V точки В будеть перпендикулярна къ 00, и равна суммъ скоростей и и w.

Возьменъ на прямой OQ другую точку $\mathcal D$. Скорость ея при вращенін вокругь оси QA будеть:

$$u = \omega \cdot 0, 2,$$

ири вращении вокругъ оси ОА будетъ:

но скорости w и w точки $\mathcal D$ направлены по прямой, перпендикулярной къ $\mathcal O\mathcal O_{\!\!\!_{\! 4}}$ въ разныя стороны; поэтому

$$\dot{v} = w - u = \omega(0D - 0D) = \omega.00$$
.

Видимъ, что скорости двухъ точекъ тёла В и Д въ плоскости В развич по величинё и направленію; отсюда заключаемъ, что въ разсматриваемомъ случай тело движется поступательно по направленію, перпендикулярному къ плоскости, заключающей оси данныхъ вращеній, причемъ скорость поступательнаго движенія равняется произведенію величины угловой скорости на кратчайшев разстояніе между осями.

Примичанів. Этоть случай вполнё аналогичень парё паралмельныхь силь; поэтому его иногда называють "парой вращенія".

Нолученные выводы относительно сложенія вращеній вокругь двухь параллельныхь осей легко распространяются на случай сложенія сколькихь-угодно вращеній вокругь параллельныхь осей.

§ 5. CHOREHIE BPANEHIÄ BOKPYP'S OCEÄ, HEPECBKARNINKCH BS ONHON TOYKB.

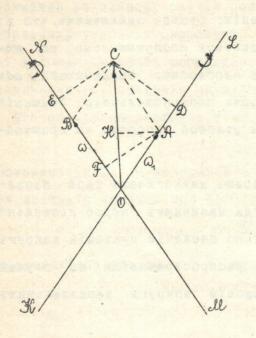
Пусть тёло вращается вокругь нёкоторой оси Ж L и затёмъ участвуеть въ переносномъ вращательномъ движеніи вокругъ оси МХ, которая въ точкъ О пересёкаетъ ось Ж L (черт. 35).

Даны угловыя скорости тёла:

Эти угловыя скорости изобразимъ нѣкоторими отрѣзками и отложимъ ихъ по соотвѣтственнымъ осямъ отъ точки О въ такую сторому, чтобы для наблюдателя, расположеннаго по этому направленію, соотвътствующее вращеніе тъла происходило слъва направо; пусть

$$\omega_1 = 0A$$
 $\omega = 0B$

Такъ какъ въ обоихъ составляющихъ движеніяхъ точка О не-



Tebmeza 35.

подвижна, то составное движеніе будеть вращеніе вокругь неподвижной точки О, и, слёдовательно, въ составномъ движеніи тёла существуеть мгновенная ось.

Найдемъ направление этой оси. Построимъ на угловихъ скоростяхъ ω и ω параллелограммъ ОНВС. Докажемъ, что скорость точ-ки C въ составномъ движени разна нулю. Опустамъ изъ точки C на оси \mathcal{KL} и

МУ перпендикуляры СД и СВ. Скорость точки С при вращеніи вокругь оси ЖД будеть:

 $w = \omega_1 \cdot CD$;

при вращеніи вокругь оси ШУ будеть:

w = w. CE.

Замвчаемъ, что

w, CD = 2 △ OHC,

w.CE = 2 △ 0BC.

Изъ равенства треугольниковъ ОАС и ОЯС слъдуетъ $\omega_1 \cdot \mathcal{CD} = \omega \cdot \mathcal{CE}$,

w= w.

Такъ какъ вращеніе тёла вокругъ осей ЖД и МУ происходить слёва направо, то скорости и и и точки с будуть направлены перпендикулярно къ плоскости чертежа въ противоположния сторони; поэтому геометрическая сумма равныхъ по величинъ скоростей и и и, представляющая скорость точки с въ составномъ движеніи, равна нулю.

Очевидно, всё точки прямой ОС будуть имёть скорости, равныя нулю, поэтому прямая ОС и будеть осью составного вращенія.

Такимъ образомъ находимъ, что ось вращенія, полученнаго от сложенія вращенія вокругь двухь первовкающихся осей, направлена по діагонали параллелограмма, построеннаго на угловыхъ скоростяхъ составляющихъ вращеній.

Опредёлимъ угловую скорость Ω составного вращенія тёла вокругь оси OC. Для этого удобно взять точку $\mathcal H$, такъ какъ скорость ея въ составномъ движеніи найти весьма просто. Дъйствительно, скорость точки $\mathcal H$ при вращеніи вокругъ оси $\mathcal K \mathcal L$ будеть:

а вокругъ оси МУ будеть:

гдъ А F перпендикулярна къ напразленію МХ; поэтому скорость составного движенія (V) точки А равна с А F; при вра - щеніи же тъла вокругъ оси ОС съ угловой скоростью С скорость точки А будетъ равна С АН, гдъ АН разстояніе точки А отъ оси ОС по перпендикуляру къ этой оси; слъдовательно:

[&]quot;TROPETHYECKAS MEXAHERA". Y. II. II pop. H. B. MEMEPCKIN. 1.6.

но произведение об АГ представляеть площадь нараллелограмма ОАВС, которую можно также выразить произведениемь ОС АН; поэтому имжемь:

Ω.AH = OC.AH;

откуда

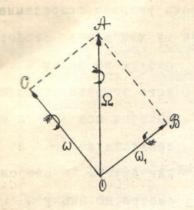
 $\Omega = 00$

Такимъ образомъ находимъ, что угловая скорость составного вращеній, полученнаго от сложенія вращеній вокругь двухь пересткающихся осей, изображается не только по направленію, но и по величинь діагональю параллелограмма, построеннаго на угловихь скоростяхь составляющихь вращеній.

Примъчаніе. Замътимъ, что при сложеніи двухъ силъ, приложенныхъ въ одной точкъ, мы имъли аналогичный результатъ.

Обратный вопрост - о разложении даннаго вращенія вокругь неподвижной оси на два составляющихь вращенія вокругь осей, пересвивощихся съ первой осью въ одной точкв, рышается также аналогично тому, какь въ статикв рышался вопрось о разложеніи данной силы на двы составляющія.

Пусть тёло вращается вокругь оси ОА съ угловой скоростью Ω (черт. 36). Разложеніе этого вращенія на два составляющихъ вращенія вокругь осей, проходящихъ черезъ точку О, будеть опредёленнямь, напримёрь, въ томь случай, когда заданы величина и направленіе угловой скорости ω одного изъ составляющихъ вращеній; тогда геометрическимъ вычитаніемъ вектора ω изъ вектора Ω найдемъ величину и направленіе угловой скорости ω , – второго составляющаго вращенія. Въ статикъ отъ сложенія двухъ силь по правилу параллелограмма мы переходили къ сложенію сколькихъ-угодно силь, приложенныхъ въ одной точкъ; также и здёсь отъ сложенія угловыхъ скоростей двухъ вращеній по правилу параллелограмма можемъ перейти къ сложенію



Чертекъ 36.

скольких угодно вращеній вокругь осей, проходящих в черезь одну точку; въ результат получим слёдующую те-орему: угловая скорость составного вращеній, полученнаго от сложенія скольких угодно вращеній вокругь осей, первсъкающихся въ одной точки, по величинь и направленію равна геометрической суммь угловых ско-

ростей составляющих вращеній и изображается замыкающей многоугольника, стороны котораго импють величины и направленія данных угловых скоростей.

Какъ примпръ сложенія вращеній тёла вокругъ прехъ осей, разсмотримъ вращеніе пъла вокругъ неподвижной тоики.

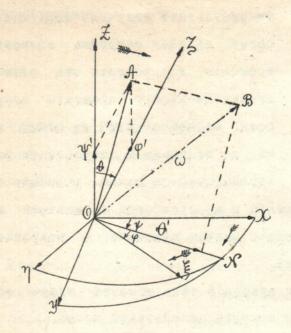
Примемъ эту точку какъ за начало неподвижныхъ координатныхъ ссей \mathcal{OX} , \mathcal{OY} , \mathcal{OX} , такъ и за начало подвижныхъ координатныхъ осей \mathcal{OX} , \mathcal{OY} , \mathcal{OX} , неизмѣнно связанныхъ съ тѣломъ. (Черт. 37). Направленія подвижныхъ координатныхъ осей опредѣляются по отношенію къ осямъ неподвижнымъ, какъ уже извѣстно, углами φ , ψ и φ . При вращеніи тѣла углы φ , ψ и φ съ теченіемъ времени измѣняются, а потому:

$$\oint = \oint_3(t), \psi = \oint_2(t), \quad \varphi = \oint_1(t).$$

Дифференцируя эти функціи по t, получимъ выраженія θ , ψ и ϕ , представляющія угловыя скорости вращеній тѣла вокругъ осей, проходящихъ черезъ точку θ и перпендикулярныхъ къ плоскостямъ 203, 209 и 200, въ которыхъ соотвѣтствующіе углы находятся; такимъ образомъ, θ есть угловая скорость вокругъ оси θ и направлена по прямой θ θ въ ту или дру-

^{*)} прямая ОХ , какъ пересъчение плоскостей XOY и $\xi O\eta$, перпендикулярна къ OZ и OX , а, слъдовательно, и къ плоскости XOZ.

гую сторону, смотря по знаку \oplus ; ψ' кругъ оси $\mathcal{O}\mathcal{L}$ и направлена по $\mathcal{O}\mathcal{L}$



Tepmers 37.

есть угловая скорость вовъ ту или другую сторону,

смотря по знаку ψ' ; φ' есть угловая скорость вокругъ оси \mathcal{O} и направлена по \mathcal{O} въ ту или другую сторону, смотря по знаку φ' .

Складывая три вращенія тёла вокругъссей ОХ, ОД и ОЗ, получимъ составное вращеніе вокругъ мочки О съ угловой скоростью О, которая равна гео-

метрической сумив скоростей θ' , ψ' и ϕ' : $\overline{\omega} = \overline{\phi}' + \overline{\psi}' + \theta'.$

Отсюда слёдуеть, что проекція угловой скорости ω на какую-либо ось равна алгебраической суммѣ проекцій на эту ось угловыхъ скоростей φ' , ψ' и φ , направленія которыхъ выше указаны.

Чтобы получить угловую скорость ω , сначала сложимъ по правилу параллелограмма угловыя скорости φ' и ψ' , а затёмъ полученную угловую скорость OA сложимъ съ угловою скоростью Φ' , – найдемъ:

Угловая скорость ОА но величинъ будетъ равна

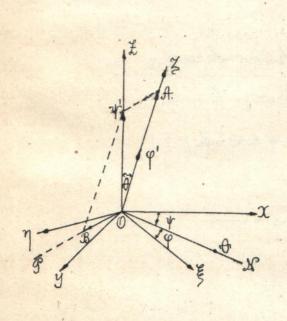
^{*)} На чертехъ направленія угловых в скоростей взяты такія которыя соотвътствують положительным значеніям производных в. ϕ' , ψ' , θ .

а такъ какъ угловая скорость Ф перпендикулярна къ ОА, то угловая скорость ω вращенія тёла вокругь неподвижной точки по величинё равна:

$$\omega = \sqrt{\varphi^2 + {\gamma}^2 + {\beta}^2 + 2\varphi \cdot \psi^2 \cos \theta} .$$

Найдемъ выраженія для проєкцій: ρ , q, τ угловой скорости на оси 0ξ , 0η , 0ζ , связанныя съ тёломъ, черезъ угли φ , ψ , θ и ихъ первыя производныя но времени φ' , ψ' , θ' .

Пусть ОГ (черт. 38) будеть прямая пересоченія плоокости



Tepmezz 38.

£03 съ плоскостью $\xi \circ \eta$; эта прямая составляетъ прямые углы,
какъ съ осью $\circ \zeta$, такъ
и съ прямой $\circ \mathcal{N}$. Угловую скорость ψ' вокругъ осн $\circ \xi$ разложимъ на двъ: $\circ \mathcal{A}$ по
оси $\circ \zeta$ и $\circ \mathcal{B}$ по
прямой $\circ \mathcal{P}$; получимъ:

$$Of = \psi' \cos \theta$$
,
 $Of = \psi' \sin \theta$.

Тогда угловая скорость тёла будеть разложена на три угловыя скорости:

Веремъ суммы проекцій этихъ составляющихъ угловыхъ скоростей на оси 0ξ , 0η , 0χ . Такъ какъ

то мы находимъ:

$$p = \psi' \sin \theta \cdot \sin \varphi + \theta' \cos \varphi,$$

$$q = \psi' \sin \theta \cdot \cos \varphi - \theta' \sin \varphi,$$

$$z = \psi' \cos \theta + \varphi'.$$

K H H B T H K A.

(A H H A M H K A).

ПРИНЦИПИ Кинетики изложени въ первой части Курса Творетической Меканики (стр. 164 - 170, 1914 г.).

Тамъ же (на страницъ 170) формулировани двъ главния задаии Кинетини точки:

- I. Дано движеніє матеріальной точки; требуєтся опредълить силу, подъ вліяніємь которой это движеніє совершается.
- II. Дана сила, приложенная къ матеріальной точкъ; требувтся опредплить движенів, которов подъ вліянівиъ этой сили точка совершаеть.

цервая задача рышается летко: (способъ ей рышенія указанъ на стр. 170 - 178 первой части). Рышеніе второй задачи, вообще говоря, иссравненно трудные.

Разсмотримъ эту задачу прежде всего въ случат прямолинейнаго движенія.

KHHETHKA TOЧКИ.

ГЛАВА І.

ПРЯМОЛИНЕЙНОЕ ДВИЖЕНІЕ.

Матеріальная точка совершаеть прямолинейное движеніе тогда, и только тогда, когда сила, къ ней приложенная (или равнодвиствующая силь, если ихъ насколько), во все время движенія направлена по одной прямой, по которой направлена скорость точки въ одинъ какой-либо моментъ времени.

Въ самомъ дёлё, если точка движется прямолинейно, то скорость ея въ каждый моменть направлена по одной и той же прямой, а, слёдовательно, по той прямой, по которой направлена
скорость точки въ одинъ какой-либо моменть; по той же прямой, очевидно, направлено и ускореніе, а, слёдовательно, сила
должна быть направлена все время по той же прямой.

Прямую, по которой точка движется, принимаемъ за ось \mathcal{OX} ;
Въ нашей задачё дана сила, значитъ задана ея проекція

Х*) въ видё одного изъ слёдующихъ выраженій:

$$f'(nocm.), f(t), f(x), f(x), f(t,x), f(t,x), f(x,x), f(t,x,x');$$

^{*)} X представляет величину сили, взятую со знакомъ + тогда, когда сила направлена въ положительную сторону оси \mathcal{OX} , и со знакомъ -, когда сила направлена въ отрицательную сторону оси \mathcal{OX} .

требуется найти координату от точки, какъ функцію времени.

Первый случай. Данная сила имветь постоянную величину:

Важнѣйшій изъ случаевъ этого рода представляеть сила мяжесми: X = mq, если положительная ось \mathcal{OX} направлена по
вертикали внизъ, и X = -mq, если эта ось направлена по вертикали вверхъ.

Второй принципъ кинетики даетъ намъ:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = \frac{g}{m},$$

или

$$\frac{dx'}{dt} = \frac{9}{m}$$

откуда

$$dx' = \frac{g}{m}dt = d\left(\frac{g}{m}t\right);$$

И

$$x^{i} = \frac{9}{m} \cdot t + 0 \qquad (1)$$

the thirty and the contagnation and the contagnation of the contag

гдъ C постоянная произвольная. Значеніе C будеть опредъленнимъ, когда, кромъ сили, намъ задается скорость точки въ какой-либо моментъ: если дано, что въ моментъ t=t, скорость

$$\alpha' = \alpha' = \alpha$$
,

то въ силу уравненія (1):

$$\alpha = \frac{g}{m} \cdot t_0 + C,$$

откуда

$$C = \alpha - \frac{g}{m} t$$
.

Моментъ t_o называется начальнымъ моментомъ, а x_o навывается начальною скоростью точки.

Очень часто полагають, что начальный моменть t. = 0 ; тог-

да въ нашемъ случав:

$$C = \infty$$
.

Уравненіе (1) представляеть первый интеграль задачи: онь выражаеть скорость точки черезь время и даеть намь возможность опредёлить, когда скорость точки будеть равна нулю, и, слёдовательно, когда можеть измёниться направленіе движенія.

На основаніи уравненія (1):

$$\frac{dx}{dt} = \frac{9}{m} \cdot t + C.$$

(С здёсь уже величина извёстная)

$$dx = \left(\frac{9}{m} \cdot t + C\right) \cdot dt;$$

откуда

$$x = \frac{g}{2m} \cdot t^2 + C \cdot t + \mathcal{D} \qquad (2)$$

гдъ \mathcal{D} - еторая произвольная постоянная; значение \mathcal{D} будеть опредъленнымь, когда для начальнаго момента t=t, задано со-отвътственное положение точки: $x=\alpha$; это положение называется начальнымъ положениемъ точки.

На основаніи уравненія (2):

$$a = \frac{9}{m} \cdot t_o^2 + Ct_o + \mathcal{D};$$

откуда

$$\mathcal{D} = \alpha - \frac{g}{2m} t^{2} - Ct_{o}.$$

Когда $t_0=0$, постоянная $\mathfrak{L}=\mathfrak{A}$.

Уравнение (2) называется вторыми интеграломи задачи.

Въ упомянутомъ выше случав силы мяжести, когда X=mg, при $t_*=0$ первый и второй интегралы будуть:

$$x' = qt + \alpha,$$

$$x = \frac{qt^2}{2} + \alpha t + \alpha.$$

Примъчанів. Если сила постоянная по величинів, но изміняєть свое направленіе во время движенія, тогда мы разбиваємь движеніе на такія части, чтобы вы каждой части сила сохраняла постоянное направленіе, и опреділяємь указаннымь способомь движеніе точки вы каждой части отдільно.

Второй случай. Сила задана, какъ функція времени t:

$$X = f(t)$$
.

Важный случай такой силы представляеть сила, измёняющаяся періодически съ теченіемъ времени, напримёръ,

$$X = h \cdot cospt.$$

Имвемь:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = \frac{1}{m} \cdot f(t).$$

откуда найдемъ первый интегралъ задачи:

$$x' = \frac{1}{m} \cdot \int f(t) dt + C \qquad (3)$$

Постоянную произвольную ${\cal C}$ мы опредёлимъ, зная начальную скорость точки, $x_s^! = \infty$. Для краткости обозначимъ:

$$\int f(t) \cdot dt = F(t);$$

тогда

$$\alpha = \frac{1}{m} \cdot \mathcal{F}(t_0) + C;$$

откуда

$$C = \infty - \frac{1}{m} \cdot F(t_*).$$

Уравненіе (3) даеть намъ возможность рашать различене вопросы относительно скорости точки.

Изъ уравненія (3) имвемъ:

$$\frac{dx}{dt} = \frac{1}{m} \cdot F(t) + C;$$

(значение С считаемъ уже опредъленнымъ). Находимъ второй интегралъ задачи.

$$x = \frac{1}{m} \cdot \int F(t) \cdot dt + ct + \Omega \qquad (4)$$

Вторую постоянную произвольную ин опредёлимъ, зная начальное положение точки, $\infty_{\circ} = \alpha$

Обозначимъ:

$$\int F(t) dt = \varphi(t);$$

получимъ на основаніи уравненія (4):

$$\alpha = \frac{1}{m} \cdot \varphi(t_0) + C \cdot t_0 + \mathfrak{D};$$

- откуда

$$\mathfrak{D} = \alpha - \frac{1}{m} \cdot \varphi(t_0) - Ct_0.$$

Въ вышеуказанномъ частномъ случав, когда $X = h \cdot cospt$,

имвемъ:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = \frac{h}{m} \cosh t,$$

$$x' = \frac{h}{mh} \sinh t + C,$$

$$x = -\frac{h}{mh^2} \cosh t + Ct + D.$$

Третій случай. Сила, приложенная къ точкв, дана, какъ функція разстоянія движущейся точки оть начала координать:

$$X = f(x)$$
.

Важнёйшій случай такой силы представляєть сила притяженія къ неподвижному центру, а также сила отталкиванія отъ неподвижнаго центра; такъ, напримёръ: сила притяженія по закону Ньютона равна $\left(\frac{k^2m}{x^2}\right)$, если m масса притягиваемой точки и начало координать номѣщено въ притягивающемъ центрѣ, k^2 – постоянная величина; сила заставляющая колебаться частицу упругаго тѣла, есть сила притяженія, равная $\left(k^2m\cdot x\right)$, если начало координать помѣщено въ среднемъ положеніи частицы, и т.д.

Имвемъ:

$$m \cdot \frac{d^2x}{dt^2} = \xi(x).$$

ИЛИ

$$m \cdot \frac{dx'}{dt} = f(x).$$

Номножимъ правую часть этого уравненія на dx, а лѣвую на равное ему произведеніе x dt; тогда получимъ:

$$mx'\frac{dx'}{dt}dt = f(x)dx;$$

или

$$m \cdot x' \cdot dx = f(x) \cdot dx;$$

откуда

$$d\frac{mx^2}{2} = f(x) dx,$$

и первый интегралъ задачи будетъ:

$$\frac{mx^2}{2} = \int \xi(x) dx + C. \qquad (5)$$

: гинжокоП

$$\int f(x) dx = F(x).$$

тогда первый интеграль задачи представится въ видь:

$$\frac{m \cdot x^2}{2} = \mathcal{F}(x) + C \qquad (5_1)$$

Постоянную произвольную ${\mathcal C}$ опредёлимъ съ помощью начального положенія ${\mathcal X}_{\circ}$ = ${\alpha}$ и начальной скорости ${\mathcal X}_{\circ}^{\dagger}$ = ${\alpha}$.

Изъ уравненія (5,) слёдуеть:

$$\frac{m\alpha^2}{2} = F(\alpha) + C;$$

откуда

$$C = \frac{m\alpha^2}{2} - \mathcal{F}(\alpha).$$

Уравненіе (5,) даеть намь возможность рёшать различние вопросы относительно скорости точки; изъ этого уравненія получаемь:

$$x' = \pm \sqrt{\frac{2}{m} [f(x) + C]}$$
. (5₂)

Знакъ передъ радикаломъ опредъляется направленіемъ начальной скорости, именно, долженъ быть взять тоть знакъ, который имъетъ

$$x'_{o} = x (+, ecm x > 0 ; -, ecm x < 0),$$

потому что, какая бы сила на точку ни дёйствовала, точка всегда въ первое время послё начала движенія будеть двигаться въ сторону начальной скорости; если же начальная скорость точки равна нулю ($\alpha = 0$), то знакь передь радикаломь опредёляется направленіемь силы въ начальный моменть, потому что, если начальная скорость равна нулю, то точка будеть двигаться по направленію силы, слёдовательно, надо взять +, когда сила въ начальный моменть направлена въ положительную сторону оси $0 \times [4(\alpha) > 0]$, и -, когда сила направлена въ отрицательную сторону $[4(\alpha) < 0]$; если же и $4(\alpha) = 0$, то точка останется въ поков.

Nas ypashenia (52):

$$\frac{dx}{dt} = \pm \sqrt{\frac{2}{m} \left[f(x) + C \right]},$$

откуда

^{*)} Въ общемъ изслюдовании им будемъ писать передъ радикаломъ два знака: въ каждомъ частномъ случаю удерживають одинъ, руководствуясь при выборъ указаннями соображениями.

$$\frac{dx}{\sqrt{\frac{2}{m}[f(x)+C]}} = dt.$$

Второй интеграль задачи будеть:

$$\int \frac{dx}{\sqrt{\frac{2}{m}\left[f(x)+C\right]}} = t+\mathcal{D}, \qquad (6)$$

гдъ Д постоянная произвольная.

Положимъ:

$$\int \frac{dx}{\pm \sqrt{\frac{2}{m} \left[f(x) + C \right]}} = \varphi(x),$$

тогда второй интеграль представится въ такомъ видъ:

$$\varphi(x) = t + \mathfrak{D}, \dots (6_1)$$

ГДВ

$$\mathfrak{D} = \varphi(a) - t_o.*)$$

Какъ примъръ, разсмотримъ прямолинейное движение точки, на которую двиствуетъ сила примяжения къ неподвижному центру, пропорціональная разстоянію.

Лано:

$$X = -k^2 m x$$
, $t = 0$, $x = a$, $x' = \infty$.

№ есть величина силы притяженія на единицу массы, находящейся на разстояніи равномъ единицё отъ притягивающаго центра.

Уравнение движения по сокращении на т будеть:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -k^2x;$$

$$\frac{d^2u}{dt^2} = \Phi(u),$$

^{*)} Прівит, которымт мы воспользовались для интегрированія уравненія движенія въ III случат, можно примънять всякій разъ, когда импект дифференціальное уравненіе вида:

откуда:

$$d\frac{x^2}{2} = -k^2x dx.$$

Первый интеграль:

$$\frac{x^2}{2} = -k^2 \frac{x^2}{2} + \dot{C}. \qquad (5)$$

Подставляя въ это уравненіе значеніе постоянной произвольной

$$C = \frac{\alpha^2}{2} + \frac{k^2 \alpha^2}{2},$$

получимъ:

или

$$x^2 = \sqrt{x^2 + \frac{x^2}{\sqrt{x^2}} - x^2}$$
.

Для сокращенія письма положимъ:

$$\alpha^2 + \frac{\alpha^2}{k^2} = q^2,$$

TOFAS

$$x^2 = k^2 (q^2 - x^2),$$

И

Начальное значение ∞ = ∞ мы можемь всегда считать положительнымь, потому что выборь направления оси $\mathbb{C} \mathfrak{X}$ вависить оть нась, но начальная скорость ∞ можеть быть положительною, отрицательною и равною нулю.

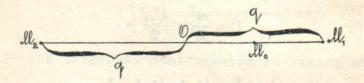
Въ ўравненій $(5'_2)$ передъ радикаломъ возьмемъ знакъ плюсъ (+), когда $\alpha > 0$, и минусъ (-), когда $\alpha < 0$; когда же $\alpha = 0$, то надо взять -, потому что точка будетъ двигаться къ притягивающему центру.

^{*}TROPETHTECKAN NEXAHHKA". 4. II. TOOP. H. B. MEMEPCKIN. A.7.

Скорость точки — величина вещественная, слёдовательно, разность $q^2 - x^2$ не можеть быть отрицательной, т.е. необходимо, чтобы во все время движенія было

$$x^2 \le q^2 \qquad \text{или} \qquad |x| \le q.$$

Отсюда заключаемъ, что точка при своемъ движеніи не можетъ удаляться отъ начала координатъ на разстояніе, большее q.



Tepmers 39 .

Въ положеніяхъ, гдѣ |x|=q , точка имѣетъ скорость, равную нулю, и измѣняетъ направленіе движенія. Наибольшую скорость точка имѣетъ тогда, когда x=0 , т.е. въ средненъ положеніи.

Изъ уравненія $(5_2')$ можно найти скорость точки для всякаго ∞ .

1. Когда $\infty > 0$, въ уравненіи (5_2^1) радикаль надо взять со внакомь +:

$$x' = k \sqrt{q^2 - x^2};$$

откуда:

$$\frac{dx}{\sqrt{q^2-x^2}} = k dt.$$

Второй интеграль задачи будеть:

$$\int \frac{dx}{\sqrt{q^2 - x^2}} = k \cdot t + \Omega \qquad (6')$$

NIKH

$$\arcsin \frac{x}{q} = fct + 2. \qquad (6', 1)$$

$$D = \arcsin \frac{a}{q}$$
,

если положить $t_{o}=0$; дуга берется въ первой четверти. Изъ уравненія (θ_{1}^{\prime})

$$\frac{x}{q} = \sin(kt+2);$$

откуда

$$x = q sin(kt + D),$$

или

$$x = q \sin\left(kt + \arcsin\frac{\alpha}{q}\right)$$
 (6")

Движеніе, опредбляемое этимъ уравненіемъ есть гармоническое колебаніе.

Изъ формули (6") слъдуетъ, что при измъненіи t на $\frac{2\pi}{k}$ или, вообще, на $\frac{2m\pi}{k}$, ∞ нолучитъ прежнее значеніе; слъдовательно, если въ какой-либо моментъ точка находится въ положеніи \mathcal{M}_1 , то при измъненіи t на $T=\frac{2\pi}{k}$, ока пройдетъ до положенія \mathcal{M}_2 и обратно въ \mathcal{M}_1 ; при измъненіи же t на $\frac{1}{2}T=\frac{\pi}{k}$ точка нерейдетъ отъ одного крайняго положенія до другого.

 $T = \frac{2\pi}{4c}$ - называется продолжительностью полнаго колебанія или єго періодомь.

 $\mathcal{J} = \frac{\pi}{k}$ - называется продолжительностью одного размаха,

Су - называется амплитудой колебанія.

Т , какъ видимъ, зависитъ только отъ величини притяженія эдиницы массы на единицъ разстоянія.

Амплитуда

$$q = \sqrt{a^2 + \frac{a^2}{k^2}}$$

зависить, кромъ того, отъ начальнаго положенія и отъ началь-

Уравнение (6") можно преобравовать

 $x = q \cdot \sin kt \cdot \cos \mathcal{D} + q \cdot \cosh t \cdot \sin \mathcal{D}$.

Мы нашли выше, что

$$\sin \mathfrak{D} = \frac{\alpha}{q}$$
,

слёдовательно:

$$\cos \mathfrak{D} = \sqrt{\frac{q^2 - a^2}{q^2}}, \qquad *)$$

И

$$x = \sqrt{q^2 - \alpha^2} \cdot \sinh kt + \alpha \cdot \cosh kt$$

или

$$x = \alpha \cdot \cos kt + \frac{a}{k} \cdot \sin kt$$
.

2. Если $\alpha < 0$, то

$$x' = -k \cdot \sqrt{q^2 - x^2}$$

И

$$\frac{dx}{\sqrt{q^2-x^2}} = -k \cdot dt;$$

откуда

$$\arcsin \frac{x}{q} = -kt + 2,$$

гдв

$$\mathcal{D} = \arcsin \frac{a}{q};$$

слъдовательно:

$$x = q \cdot \sin(-kt+2)$$
.

Мы получимъ прежнюю формулу (6"), когда возьмемъ дугу, равную постоянной $\mathcal D$, во второй четверти, тогда

$$x = q \cdot \sin(-k \cdot t + \pi - \arcsin \frac{\alpha}{q});$$

гдъ дуга $axcsin \frac{a}{9}$ берется уже въ первой четверти:

$$x = q \cdot \sin \left[\pi - \left(kt + \arcsin \frac{a}{q} \right) \right],$$

^{*)} Радикаль берешь со знакомь плюсь.

откуда

$$x = q \cdot \sin(kt + \arcsin \frac{\alpha}{q})$$
(6")

изъ этой формулы получаемъ, какъ и раньше,

$$x = a \cdot coskt + \frac{a}{k} \cdot sinkt.$$

Мы видимъ, такимъ образомъ, что въ разсматриваемой задачъ знакъ + или - передъ радикаломъ въ первомъ интегралъ не ока- зываетъ вліянія на видъ второго интеграла.

Когда $\alpha = 0$, тогда $q = \alpha$, $\frac{\alpha}{q} = 1$, и $\arcsin \frac{\alpha}{q} = \frac{\pi}{2}$, по формуль (6") имвемъ:

$$x = \alpha \sin(kt + \frac{\pi}{2}),$$

или

$$x = a \cdot \cos kt$$
.

Въ случав, когда на точку дъйствуетъ сила отталкиванія от неподвижнаго центра, пропорціональная разстоянію, дифференціальное уравненіе движенія точки будеть:

$$\frac{d\hat{x}}{dt^2} = + k^2 x. \tag{7}$$

Для интегрированія этого уравненія такъ же, какъ и уравненія предыдущаго приміра, кромі вышеуказаннаго метода, можно примінить методь частных рошеній, такъ какъ уравненія линейныя. Уравненію (7), очевидно, удовлетворяють:

$$x = e^{kt}$$
 u $x = e^{kt}$,

гдъ e основание натуральныхъ логарифмовъ; поэтому общее виражение ∞ будетъ:

При начальныхъ данныхъ:

$$t_0 = 0$$
 , $x_0 = \alpha$, $x_0' = \alpha$

получимъ:

$$x = \frac{\alpha}{2} \cdot (e^{kt} + \bar{e}^{kt}) + \frac{\alpha}{2k} (e^{kt} - \bar{e}^{kt}).$$

Отсюда мы видимъ, что по истечении достаточно болького промежутка времени точка будетъ находиться сколь угодно далеко отъ отталкивающаго центра.

Четвертый случай. Сила, приложенная къ точкъ, дана какъ функція скорости точки:

$$X = f(x').$$

Силы, зависящія отъ скорости, встрічаются тогда, когда изслідуется движеніе матеріальной точки въ сопромивляющейся средль.

Сопротивление среды разсматривается, какъ сила, приложенная къ матеріальной точкѣ и направленная противоположно скорости точки; величина этой силы выражается нѣкоторой функціей отъ плотности среды и отъ скорости точки.

Когда плотность среды постоянна, то сопротивление измёняется въ зависимости только отъ скорости точки, - въ простей шихъ случаяхъ оно пропорціонально первой, второй, вообще, целой степени скорости.

На основаніи второго принципа имвемь:

$$m\frac{d^2x}{dt^2} = \xi(x').$$

Существують два пути для полученія интеграловь этого уравненія:

I. Такъ какъ

$$m \cdot \frac{dx'}{dt} = f(x'),$$

TO

$$m \frac{dx'}{f(x')} = dt.$$

Первый интеграль задачи будеть:

$$m \cdot \int \frac{dx'}{f(x')} = t + C. \qquad (7').$$

Положимъ:

$$\int \frac{dx'}{4(x')} = \varphi(x') ,$$

Тогда

$$\varphi(x') = \frac{1}{m} \cdot (t+C), \qquad (7'_1).$$

Относя уравненіе (71) къ начальному моменту, получаемъ:

$$\varphi(\alpha) = \frac{1}{m} (t + c),$$

откуда

$$C = m \cdot \varphi(\alpha) - t_o$$
.

Рашая уравненіе (7'1) относительно x', получимь x' какъ извастную функцію оть t; пусть

$$x' = \mathcal{F}(t)$$
. $(7'_2)$.

Это уравненіе позволяєть намь рёшать различные вопросы относительно скорости точки.

Изъ уравненія (7%) слёдуеть:

$$dx = F(t) dt$$
.

Отсюда находимъ второй интегралъ задачи:

$$x = \int F(t) dt + D$$
,(8)

полагая

$$\int F(t)dt = \Phi(t),$$

имвемъ:

$$x = \Phi(t) + D_1 \dots (8_1)$$

ГДВ

II. Имвемъ уравненіе:

$$m \cdot \frac{dx'}{dt} = \xi(x')$$
.

Правую часть его помножимъ на dx, лѣвую — на равное произведеніе x'dt, какъ въ предыдущемъ случаѣ III:

$$m \cdot x' \cdot dx' = f(x') dx$$

откуда

$$\frac{m \cdot x' \cdot dx'}{f(x')} = dx.$$

Первый интеграль задачи будеть:

$$m \cdot \int \frac{x' dx'}{f(x')} = x + C_1$$
 (9)

Онъ выражаетъ зависимость между скоростью и разстояніемъ.

Положимъ:

$$m \cdot \int \frac{x' \cdot dx'}{f(x')} = \Phi(x').$$

Тогда

$$m\Phi(x') = x + C_1 \dots (9_1')$$

Ръшая это уравненіе относительно ∞' , выразимъ ∞' какъ извъстную функцію отъ ∞ ; пусть будетъ:

$$x = \pi(x)$$
;

тогда

$$\frac{dx}{dt} = \pi(x);$$

откуда

$$\frac{dx}{\pi(x)} = dt;$$

следовательно, второй интеграль задачи будеть:

$$\int \frac{dx}{\pi(x)} = t + \mathfrak{D}_1; \qquad (10)$$

полагая

$$\int \frac{dx}{\pi(x)} = \psi(x),$$

имвемъ

$$\psi(x) = t + 2,$$

$$2 = \psi(a) - t.$$

При ръшеніи задачь въ случав IV можно применить оба изложенные способа, выбирая, конечно, тоть, который даеть более простое решеніе.

Можетъ, однако, случиться, что ни одного изъ уравненій $(7'_1)$ и $(9'_1)$ мы не сумѣемъ рѣшить относительно x'; тогда совокупность этихъ двухъ уравненій можно разсматривать, какъ полное рѣшеніе задачи.

Къ случаю IV относятся задачи о движеніи тяжелой точки въ сопромивляющейся средю.

Если сопротивление среды пропорціонально первой степени скорости, то при восходящемъ и нисходящемъ движении тяжелой точки, когда вертикальная ось \mathcal{OX} направлена внизъ, мы будемъ имъть:

$$X = mq - nmx';$$

если сопротивление среды пропорціонально квадрату скорости, то при паденіи точки:

$$X = mg - nmx^2$$
,

а при восходящемъ деиженіи точки:

$$X = mq + nmx^2$$
;

вообще, если сопротивление среды пронорціонально степени по скорости, гдв рачисло целое, то въ дифференціальномъ уравнени движения соответствующий членъ будеть:

при
$$p$$
 нечетномъ - $n \cdot m \cdot x'^p$; а при p четномъ - $n \cdot m \cdot x'^p$, если $x' > 0$

и при p четномъ + $n m x^p$, если x' < 0, такъ какъ сила сопротивленія всегда имѣетъ направленіе, противоноложное скорости точки.

Какъ примъръ, разсмотримъ движение тяжелой материальной точки въ однородной средв, сопротивление которой пропорционально первой степени скорости.

Вертикальную ось ОЖ направимъ внизъ.

Дано:

$$X = mg - nmx', t = 0, x = \alpha, x' = \alpha;$$

 $\alpha > 0$ или $\alpha < 0$, смотря по тому, какъ направлена начальная скорость, вверхъ или внизъ.

Дифференціальное уравненіе движенія, по сокращеніи на т, будеть:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = g - n \cdot x';$$

откуда

$$\frac{dx'}{g-nx'}=dt.$$

Интегрируя, получимъ:

$$-\frac{1}{n} \log(q - nx') = t + C.$$

Подставляя въ это уравнение значение постоянной произвольной

$$C = -\frac{1}{n} \log(q - n\alpha),$$

имвемъ:

$$t = \frac{1}{n} \cdot \log(\frac{g - n\alpha}{g - n\alpha}),$$

откуда

$$\log\left(\frac{g-n\alpha}{g-nx'}\right)=n.t,$$

ИЛИ

$$\frac{d-n\alpha}{d-n\alpha'}=e^{nt};$$

слѣдовательно:

$$q-n\alpha = e^{nt}(q-nx');$$

откуда находимъ первый интегралъ задачи:

$$x' = \frac{q}{n} - (\frac{q}{n} - \alpha) \cdot e^{nt}$$

Интегрируя еще разъ, получимъ второй интеграль:

$$x = \frac{q}{n}t + \frac{q - n\alpha}{n^2} \cdot e^{-nt} \mathcal{D},$$

ГДВ

$$\mathfrak{D}=\alpha-\frac{q-n\alpha}{n^2};$$

и следовательно:

$$x = \alpha + \frac{q}{n} \cdot t - \frac{q - n \cdot \alpha}{n^2} \left(1 - \bar{e}^{nt} \right).$$

Легко доказать, что тяжелая точка, брошенная вверхъ въ сопротивляющейся средъ, каковъ бы ни быль законъ сопромивленія,
поднимается въ теченіе болья коромкаго промежутка времени и
достигаетъ меньшей высоты, чёмъ въ пустотъ, при одной и той
же начальной скорости α .

Если вертикальная ось ОХ направлена вверхъ, то уравненіе движенія точки въ сопротивляющейся средв, по сокращеніи на точки въ сопротивляющейся средв, по сокращеніи на

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -g - \Re,$$

гдѣ Я есть нѣкоторая функція скорости, имѣющая положительное вначеніе. Интегрируя, получимъ:

ASSOCIATED AND THE STREET
$$\int \frac{dx'}{g-\Re} = t + C$$

Положимъ для краткости:

$$\int \frac{dx'}{g + \Re} = \mathcal{F}(x')$$

тогда:

$$-F(x')=t+c;$$

относя это уравнение къ начальному моменту, когда $x_0 = 0$, $x_0' = \infty$, t = 0, находимъ:

$$-\mathcal{F}(\alpha) = 0$$
;

следовательно:

$$t = F(\alpha) - F(\alpha')$$

Обозначимъ черезъ t_i промежутокъ времени отъ начальнаго момента до момента висшаго поднятія точки, когда $x_i^i=0$; тогда:

$$t_1 = \mathcal{F}(\alpha) - \mathcal{F}(0),$$

или

$$t_{4} = \int_{0}^{\infty} \frac{dx'}{q + \Re}, \quad (11).$$

время \mathcal{F} поднятія точки вверхъ, когда сопротивленіе среди $\mathcal{R}=0$, равно

Каждый элементь интеграла (11) меньше соотвътственнаго элемента интеграла (12), а такъ какъ суммирование элементовъ происходитъ между одинаковеми предълами, то

$$\int_{-\frac{q}{q}+\Re}^{\infty} < \int_{-\frac{q}{q}}^{\infty} \frac{dx}{q} ,$$

следовательно:

Для доказательства второго предложенія, беремъ интегралъ, выражающій зависимость между ∞' и ∞ :

$$\int \frac{x! dx!}{-q-\Re} = x + C_1.$$

Обозначимъ:

$$\int \frac{x' \cdot dx'}{q + \Re} = \Phi(x');$$

тогда, подставляя значение постоянной произвольной

$$C_1 = -\Phi(\alpha),$$

получимъ:

$$x = \Phi(\alpha) - \Phi(x').$$

Пусть h обозначаеть высоту подъема точки; ясно, что x равно h , когда x=0 ; слёдовательно:

$$h = \Phi(\alpha) - \Phi(0),$$

или

Высота \mathcal{H} поднятія точки въ средъ, сопротивленіе которой $\mathcal{R}=0$, т.е. въ пустотъ, равна:

$$\mathcal{H} = \int_{0}^{\infty} \frac{x! dx!}{g}$$
 (14)

Элементы интеграла (13) меньше соотвётственных элементовъ интеграла (14), а такъ какъ оба интеграла берутся между одними и тёми же предёлами, то интеграль (13) меньше интеграла (14), слёдовательно

Для тёхъ случаевъ прямолинейнаго движенія, когда данная сила зависить отъ двухъ или отъ трехъ перемённыхъ величинъ:

$$X = f(t,x), X = f(t,x), X = f(x,x), X = f(t,x,x),$$

нельзя указать общихъ способовь рёшенія, которые всегда давали бы интегралы: въ каждомъ отдёльномъ случаё приходится употреблять тотъ или другой пріемъ интегрированія въ зависимости отъ вида функціи €.

1. Какъ примъръ на тотъ случай, когда сила есть функція отъ разстоянія и скорости, разсмотримъ движеніе точки, примягиваемой къ неподвижному центру силою, пропорціональною разстоянію, принимая во вниманіе сопротивленіе среды, пропорціональное скорости.

Дифференціальное уравненіе движенія, по сокращеніи на то будеть:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -k^2x - 2nx',(15)$$

если постоянный коеффиціенть сопротивленія среды обозначимь черезъ

Введемъ въ уравненіе (15) вмёсто переминной х новую переминную в такъ, чтобы для в уравненіе (15) получило видъ, нами уже изученный; положимъ:

тогда.

$$x' = e^{rt}(\xi' + \gamma \xi)$$

И

Замёняя въ уравненіи (15) ∞ , x' и x'' , полученными для нихъ выраженіями, находимъ, по раздёленіи на $e^{r^{t}}$:

$$\xi'' + 2\gamma \xi' + \gamma^2 \xi = -k^2 \xi - 2n \xi' - 2n \xi' - 2n \xi \dots (16)$$

Положимъ:

тогда уравненіе (16) приметь извістный уже видь:

При этомъ могутъ представиться три случая: 1) $k^2 > n^2$, 2) $k^2 = n^2$. 3) $k^2 < n^2$.

Разберемъ подробнъе переми случай, какъ болъе важный, ибо во многихъ случаяхъ движенія сопротивленіе мало.

Обозначимъ:

$$k^2 - n^2 = h^2.$$

Тогда уравненіе (17) приметъ видъ:

$$\frac{d^2\xi}{dt^2} = -p^2\xi;$$

отсюда, какъ извёстно, получаемъ:

$$\xi = q \cdot \sin(pt + \delta),$$

гдв и инаризан аминиванда в

$$\delta = \arcsin \frac{\xi_0}{q}$$

$$q = \sqrt{\xi_0^2 + \frac{\xi_0^2}{\eta^2}}$$
;

причемъ

Такимъ образомъ, для разсматриваемаго движенія мы нахо-THMB:

$$x = q \cdot e^{-nt} \sin(pt + \delta) \dots (18).$$

Уравненіе (18) выражаеть "запухающее" колебательное дви renie.

Покажемъ, что въ этомъ движенім продолжимельность одного размаха остается постоянной: $T = \frac{\pi}{n}$, величины же размахови ужень маются съ теченіем в времени въ гвометрической прогрессии, знаменатель которой: e ..

Дифференцируемъ уравненіе (18):

$$x' = e^{-nt} [q \cdot p \cos(pt+\delta) - n \cdot q \sin(pt+\delta)];$$

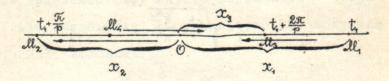
отсюда получаемъ уравненіе для опредёленія тёхъ моментовъ времени, въ которые скорость точки x' равна нулю:

$$t_{q}(nt+\delta) = \frac{r}{n} \qquad (19)$$

Ясно, что уравненію (19) удовлетворяєть цёлый рядь значеній $t:t_1$, $t_1+\frac{\pi}{\rho}$, $t_1+\frac{2\pi}{\rho}$ и т. д. слёдовательно, продолжительность одного размаха $\mathcal T$ равна постоянной величині $\frac{\pi}{\rho}$; продолжительность полнаго колебанія будеть:

$$T = \frac{2\pi}{p}$$

чтобы доказать второе положение, опредвлимь величины перваго размаха точки M, M2 (черт. 39) и второго M2 M3.



Чертекъ 39.

Очевидно:

$$\mathcal{M}_1 \mathcal{M}_2 = x_1 + |x_2|$$
; $\mathcal{M}_2 \mathcal{M}_3 = |x_2| + x_3$.

въ моментъ t

$$x_i = q \cdot e^{-nt_i} \sin(pt_i + \delta)$$
;

въ моментъ $(t_4 + \frac{\pi}{p})$

$$x_2 = -q e^{-nt} e^{-n\pi} \sin(p_i t + \delta) = -x_i e^{-\frac{n\pi}{p}};$$

слъдовательно

$$\mathcal{M}_1 \mathcal{M}_2 = x_1 (1 + e^{\frac{\pi \pi}{P}})$$
 (20)

Далве, для момента $(t_1 + \frac{2\pi}{10})$

$$x_3 = q \cdot e^{-nt_1} e^{-\frac{2\pi n}{p}} \sin(pt_1 + \delta) = x \cdot e^{-\frac{2n\pi}{p}};$$

Сравнивая уравненія (20) и (21) видимъ, что М. М. отличается отъ M_1M_2 множителемъ $e^{\frac{nL}{p}}$ или, такъ какъ $\frac{n}{p}$ - \mathcal{I} , множителемъ e^{-nT} , причемъ $e^{-nT} < 1$:

Далве, получицъ:

$$x_4 = -x_3 \cdot e^{-nT}$$

слёдовательно

$$M_3M_4 = M_2M_3e^{-nS},$$

 $x_5 = -x_4 e^{-nS}$. И Т.Д.

Такимъ образомъ величины размаховъ при затухающемъ колебательномъ движеніи убывають въ геометрической прогрессіи, знаменатель которой есть 🧷 ; если величину размаха перваго послъ начальнаго момента колебанія обозначимь черезь А, то величины размаховъ слёдующихъ колебаній будутъ

Второй случай: k = n

$$k = n$$

Уравненіе (17) даеть:

$$x = e^{-nt} \left(\xi_* + \xi_*' t \right).$$

Это выражение показываеть, что по истечении достаточно большого промежутка времени точка будеть сколь угодно близка къ притягивающему центру; при $t=\infty$, x=0.

Если начальная скорость точки равна нулю: $x_{\circ}' = 0$, мы по-

$$x = x_i e^{-nt} (1+nt);$$

тогда

$$x' = -n^2 \cdot x \cdot \bar{e}^{nt}$$
;

слёдовательно, скорость не мёняеть своего направленія и точка все время приближается къ притягивающему центру.

Третій случай:

$$k < n$$
.

Пусть

$$n^2 - k^2 = v^2.$$

Уравненіе (17) даеть:

Интегрируя, находимъ:

гдъ Я и В постоянныя произвольныя, опредъляемыя по начальному положенію и начальной скорости точки.

Далве получимъ:

$$x = A \cdot e^{(x-n)t} + B \cdot e^{-(x+n)t}$$

Такъ какъ τ -n < 0 , то оба члена этого выраженія съ теченіємъ времени уменьшаются и, слёдовательно, по истеченіи
достаточно большого промежутка времени точка будетъ находиться сколь угодно близко къ притягивающему центру; при t= ∞ , x = 0.

Два последнихъ случая нивоть место при сольшомъ сопротив-

леніи, напримірь, когда движется намагниченная стрілка при сильных магнитных успоконтеляхь.

2. Примпромо на тоть случай, когда сила есть функція ото времени и разстоянія, можеть служить задача о прямолинейномь движеніи точки, на которую действуеть сила притяженія къ неподвижному центру, пропорціональная разстоянію, и, кроме тото, переїодическая сила ("возмущающая сила").

Уравнение движения по сокращении на массу точки будеть:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -k^2x + h \cdot \sin pt \dots$$
 (22)

гдъ \hbar наибольшая величина возмущающей силы при массъ точки равной единицъ; періодъ этой силы равенъ $\frac{2\pi}{\rho}$.

Разсмотримъ случай, когда р не равно к.

Положимъ:

$$x = \xi + \delta \sin pt$$

гдъ б постоянный множитель, который подберемъ такъ, чтобы члены, содержащие simpt, въ преобразованномъ уравнении (22) исчезли; - получимъ:

$$S = \frac{h}{k^2 - p^2} ;$$

тогда уравненіе (22) приметь знакомый намъ видь:

-Интегрируя, находимъ:

гдв А и В постоянныя произвольныя, опредъляемыя по начальнымъ даннымъ.

Далве получимъ:

$$x = A \sin(kt + B) + \frac{h}{k^2 + \beta^2} \sinh \beta t.$$

Такимъ образомъ, въ разсматриваемомъ случав точка совершаетъ колебаніе, составное изъ двухъ гармоническихъ колебаній; первое изъ нихъ называется "собственнымъ" или "свободнымъ" колебаніемъ, а второе "вынужденнымъ" колебаніемъ.

Замъчательное свойство вынужденнаго колебанія состоить въ томь, что при маломь значеніи \hbar , т.е. при малой возмущающей силь, амплитуда вынужденнаго колебанія будеть имъть большую величину, если только величины \hbar и р мало различаются между собою, т.е. если періоды собственнаго колебанія и возмущающей силы близки другь къ другу.

Въ этомъ и состоитъ явленіе резонанса — въ проствишей формъ.

Въ случав, когда p=k , получимъ:

$$\dot{x} = A \sin(kt + B) - \frac{h}{2k} \cdot t \cdot \cos kt \; ;$$

- подставляя это выражение x въ ур. (22), легко убъдиться въ томъ, что оно удовлетворяеть этому уравнению.
- 3. Какъ примъръ на тотъ случай, когда сила зависитъ отъ разстоянія, скорости и времени, мы можемъ взять предыдущую задачу, введя въ нее сопротивленіе среды, пропорціональное скорости.

Уравнение движения будетъ:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -k^2x - 2nx' + h \cdot sinpt;$$

здёсь 2n есть величина сопротивленія, которое встрёчаеть точка массы, равной единицё, движущаяся со скоростью, равной единицё.

сила mhsinpt, гдв m масса точки, есть возмущающая си-

Найдемъ сначала частное ръшение этого уравнения; - оно бу-

детъ, очевидно, вида:

$$x = C. cospt + D. sinpt,$$

гдъ С и Я постоянныя величины, которыя нужно соотвътственнымъ образомъ опредълить.

Подставивши это выраженіе х въ дифференціальное уравненіе, приравниваемъ коэффиціенты при созрі и sinpt въ объихъ частяхъ; - получаемъ:

$$-C \cdot p^{*} = -C \cdot k^{*} - 2 \cdot 2 \cdot n \cdot p,$$

$$-2 \cdot p^{*} = -2 \cdot k^{*} + 2 \cdot c \cdot n \cdot p + h.$$

Откуда слёдуеть

C.
$$(k^2 - p^2) = -2 Dn.p$$
,
 $2C.np - D.(k^2 - p^2) = h$.

Отсюда находимъ

$$C = \frac{2nph}{(k^2 - p^2)^2 + 4n^2 p^2},$$

$$\mathfrak{D} = \frac{(k^2 - p^2) \cdot h}{(k^2 - p^2)^2 + 4 n^2 \cdot p^2}$$

Введемъ величину δ , полагая

$$\sin \delta = \frac{2\pi p}{\sqrt{(k^2 - p^2)^2 + 4\pi^2 p^2}}, \cos \delta = \frac{-(k^2 - p^2)}{\sqrt{(k^2 - p^2)^2 + 4\pi^2 p^2}},$$

тогда искомое частное рёшеніе представится въ видё:

$$x = \frac{h}{\sqrt{(k^2 - p^2)^2 + 4n^2p^2}} \cdot \sin(pt + \delta).$$

Такъ какъ дифференціальное уравненіе задачи линейное съ послёднимъ членомъ, то общій интеграль его мы получимъ, прибавляя найденное частное рёшеніе къ извёстному уже намъ общему интегралу соотвётствующаго уравненія безъ послёдняго члена:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -k^2 \cdot x - 2n \cdot x'$$

Въ случав наиболве важномъ, когда k>n , т.е. при маломъ сопротивленіи, мы получимъ такимъ образомъ следующее выраже — ніе для x:

$$x = \mathcal{A}.\bar{e}.\sin(\sqrt{k^2-n^2.t} + \mathcal{B}) + \frac{h}{\sqrt{(k^2-p^2)^2 + 4n^2p^2}}\sin(p.t+\delta),$$

гдъ \mathcal{A} и \mathcal{B} постояння, значенія которыхъ опредъляются положеніемъ и скоростью точки въ начальный моментъ t=0, а величина δ опредъляется уравненіемъ:

$$tg S = \frac{2np}{p^2 - k^2} .$$

Точка совершаеть въ этомъ случав движеніе, составное изъ колебаній двухъ типовъ: колебаній запухающихъ и колебаній вынужденныхъ; въ двиствительности первое изъ нихъ черезъ небольшой промежутокъ времени обыкновенно становится уже незаивтнымъ по сравненію со вторымъ.

При маломъ сопротивленіи амплитуда вынужденныхъ колебаній, $\frac{h}{\sqrt{\left(k^2-p^2\right)^2+4n^2p^2}}$, будетъ весьма большою даже при маломъ значеніи h, т.е. npu малом возмущающей силь, тогда, когда величины k и p будутъ мало отличаться другъ отъ друга, слъдовательно, тогда, когда періодъ возмущающей силы и періодъ гармоническихъ колебаній, соотвътствующихъ силь $-m k x^2$, будутъ близки къ равенству; - въ этомъ случав мы имъемъ явленіе резонанса.

Ston Ikas st. ventresen In einente aceroau echaelese astere

ГЛАВА II.

КРИВОЛИНЕЙНОЕ ДВИЖЕНІЕ, ОПРЕДЕЛЕНІЕ КОТОРАГО ПРИВОДИТСЯ НЪ ОПРЕДЕЛЕНІЮ ДВУХЬ ИЛИ ТРЕХЪ ДВИЖЕНІЙ ПРЯМОЛИНЕЙНИХЬ.

Движение точки въ плоскости.

Если точка во все время движенія остается въ одной плоскости, то скорость ея въ каждяй моментъ (слёдовательно, и въ начальный моментъ) направлена въ этой плоскости; измёненіе скорости, а потому и ускореніе точки также заключается въ плоскости движенія, слёдовательно, и сила постоянно направлена въ
этой плоскости. Такимъ образомъ, плоскостью движенія точки можетъ быть только плоскость, проведенная черезъ начальное направленіе скорости и начальное направленіе силы, и движеніе будетъ плоскимъ только тогда, если сила все время останется въ
этой плоскости.

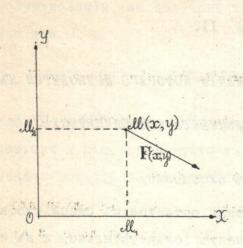
Важнайшіе случан, въ которых в точка совершаеть плоское движеніе, будуть сладующіе: 1, при дайствій силы тяжести; 2, при дайствій центральной силы *) притяженія или отталкиванія, когда притягивающій или отталкивающій центръ неподвижень; и 3, когда къ сила тяжести или къ сила центральной присоединяется сопротивленіе среды.

Возьменъ координатныя оси ОХ и ОУ . Пусть на точку

^{*)} Сила, приложенная къ точкъ, называется центральною силою тогда, когда линія вя дъйствія постоянно проходить черезъ одну и ту же точку, которая и называется центромъ.

 $\mathcal{M}(x,y)$ дёйствуеть сила \mathbf{F} , проекціи которой на оси $\mathcal{O}\mathcal{X}$ и 09 : X. Y.

Дифференціальныя уравненія движенія будуть:



$$m \cdot \frac{d^2x}{dt^2} = X$$
,

$$m \cdot \frac{d^2y}{dt^2} = \mathbf{y}$$
.

сила Г, вообще говоря, MOжетъ зависёть отъ времени, положенія и скорости точки, этому въ общемъ случав X и У могуть быть выражены функціи отъ перемѣнныхъ: Т, чертехь 40. х, у, х и у; общихъ прі-

емовъ интегрированія при какихъ угодно выраженіяхъ ж и у указать нельзя.

Простаний случай представляется тогда, когда мы можемъ опредълить независимо другь отъ друга движенія проекцій М, и \mathcal{M}_z (черт. 40) точки \mathcal{M} на координатныя оси; для этого необходимо и достаточно, чтобы выражение проекции силы X не содержало у и у', а выражевіе проекціи ${f y}$ не содержало ${f x}$ и

$$\mathbf{X} = f_1(t, \mathbf{x}, \mathbf{x}'),$$

$$\mathbf{Y} = f_2(t, \mathbf{y}, \mathbf{y}').$$

Определение криволинейнаго движения точки М въ указанномъ случав приводится къ опредвленію прямолинейных обиженій ея проекцій \mathcal{M}_{n} и \mathcal{M}_{2} . Интегрируя уравненіе

$$m \cdot \frac{d^2x}{dt^2} = \xi_1(t, x, x^1),$$

получимъ два интеграла, содержащіе двъ постоянныхъ произвольныхъ С, и Д, ; интегрируя уравненіе:

$$m \frac{d'y}{dt^2} = f_2(t, y, y'),$$

получимъ еще два интеграла, содержащіе тоже двъ постоянныхъ произвольныхъ C_2 и \mathcal{D}_2 ; для опредъленія величинъ C_1 , \mathcal{D}_1 , C_2 и \mathcal{D}_2 должны быть извъстны начальныя данныя:

$$\begin{array}{cccc}
 & \text{npu} & t = 0 \\
 & x_{\circ} = \alpha ; & y_{\circ} = 6 ; \\
 & x_{\circ}' = \alpha ; & y_{\circ}' = \beta .
\end{array}$$

Получивъ такимъ образомъ выраженія для x и y въ функціяхъ времени, исключаемъ изъ нихъ t, если это возможно, и находимъ уравненіе траекторіи точки.

Первый примпръ: Криволинейное движеніе точки при двиствін силы тяжести.

Ось $\mathcal{O} \mathcal{X}$ горизонтальна; ось $\mathcal{O} \mathcal{Y}$ направлена по вертикали вверхъ (черт. 41).

Дано: на при при при при на

$$X=0$$
; $Y=-mq$; $x_0=0$, $y_0=0$. $x_0=0$, $y_0=0$. $y_0=0$. $y_0=0$. $y_0=0$. $y_0=0$. $y_0=0$. $y_0=0$.

Дифференціальныя уравненія движенія, по сокращеніи на то, будуть:

будуть:
$$\frac{d^2x}{dt^2} = 0 (1)$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = -g.....(2)$$

Интегралы уравненія (1) будуть:

$$x' = \alpha$$
, $x = \alpha \cdot t$.

Интегралы уравненія (2):

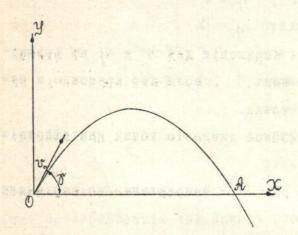
$$y' = -gt + \beta$$
;
 $y = -\frac{gt^2}{2} + \beta t$.

Исключая t изъ выраженій x и y , получимъ уравненіе траекторіи точки:

$$y = \frac{\beta}{\alpha} x - \frac{q}{2x^2} x^2$$
 (3)

уравненіе (3) есть уравненіе параболы.

Пользуясь найденными уравненіями, легко рёшить рядъ вопросовъ относительно разсматриваемаго движенія точки, какъ-то: опредёлить въ зависимости отъ величины начальной скоро-



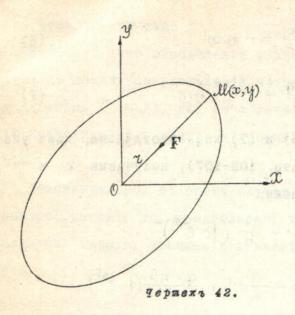
Чертежь 41.

сти и ея направленія, время и высоту поднятія точки, дальность ея полета $\mathcal{O}\mathcal{A}$; далёе опредёлить уголь γ для наибольшей дальности полета при данной величинё начальной скорости V_c ; опредёлить уголь γ , подъ которымь нужно бросить тяжелую точку, чтобы она при заданной величинё начальной скорости V_c прошла черезь точку $C(x_i, y_i)$.

Второй *примпръ*. Криволинейное движение точки при дѣйствіи силы притяженія къ неподвижному центру, пропорціональной разстоянію.

Пусть на точку $\mathcal{M}(x,y)$ (черт. 42) дъйствуеть сила F-km τ ; проекціи силы F на оси $\mathcal{O} \mathcal{X}$ и $\mathcal{O} \mathcal{Y}$ будуть:

X = - k² m
$$r \frac{x}{7} = -k^2 m x$$
,
Y = - k² m $r \frac{y}{7} = -k^2 m y$.



Уравненія движенія, по сокращеніи на т, будуть:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -k^2x,$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = -k^2y.$$

Вторые интегралы задачи, какъ извъстно изъ предыдущей главы (стр. 100), будутъ:

$$x = a \cosh t + \frac{\alpha}{k} \sinh kt \dots (4).$$

$$y = 6 \cdot \cos kt + \frac{\beta}{k} \cdot \sin kt \dots$$
 (5)

Исключивъ изъ уравненій (4) и (5) время, найдемъ уравненіе траекторіи точки; такъ какъ это уравненіе будетъ, очевидно, второй степени, а от и у имъютъ конечния значенія, то траекторія точки будеть эллипсъ.

Третій примпръ.

видъ:

Криволинейное движеніе точки при дѣйствіи силы тяжести въ средѣ, сопротивленіе которой пропорціонально первой степени скорости (n,m,v).

Проекціи равнодёйствующей двухъ силь, приложенныхъ къ точкъ, будутъ:

$$X = -nmx',$$

 $Y = -mq - nmy',$

Charles . (61) (11 uso) fages foresmore as case

въ предположеніи, что ось 03 направлена по вертикали вверхъ. Уравненія движенія, по сокращеніи на m, представятся въ

$$\frac{d^2y}{dt} = -q - n \cdot y' \cdot \dots \cdot (7)$$

Интегрируя уравненія (6) и (7) каждое отдёльно, какъ указано въ предыдущей главъ (стр. 102-107), получаемъ x и y, какъ извъстныя функціи времени:

$$x = \alpha + \frac{\alpha}{n} \left(1 - \overline{e}^{nt} \right)$$

$$y = b - \frac{q}{n} t + \frac{q + n\beta}{n^2} \left(1 - \overline{e}^{nt} \right)$$

исключая изъ этихъ уравненій время 🕇 , получимъ уравненіе траекторіи точки.

Четвертый примпръ.

Криволинейное движеніе точки въ средѣ, сопротивленіе которой пропорціонально первой степени скорости, при дѣйствін силы притяженія къ неподвижному центру, пропорціональной разстоянію.

Проекціи равнодійствующей двухь силь, приложенныхь кь точкь, будуть:

$$X = -k^2 m x - n m x';$$

$$Y = -k^2 m y - n m y'.$$

Уравненія движенія по сокращеніи на тредставятся въ видѣ:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -k^2x - nx' \dots (8)$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = -k^2y - ny' \dots (9)$$

Интегрируя уравненія (8) и (9) каждое отдёльно, какъ указано въ предыдущей главъ (стр. 110-114), находимъ x и y, какъ функціи времени.

Замътимъ, что опредъление криволинейнаго движения тяжелой точки въ средъ, сопротивление которой пропорціонально neadpa-my скорости (n,m,v), уже не можетъ быть сведено къ опредъленію прямолинейныхъ движеній проекцій этой точки на оси \mathcal{OX} и \mathcal{OY} .

Дёйствительно, въ этомъ случай, если точка движется, напримёръ, вверхъ, то, предполагая, что ось ОУ направлена повертикали вверхъ, уравненія движенія по сокращеніи на ту, будутъ:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -n \cdot v \cdot x';$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = -q - n v \cdot y';$$

а такъ какъ

то и въ первое, и во второе уравнение движения войдутъ и х', и у'.

Подобный же случай представляеть движение точки, при дъйствіи центральной силы, обратно пропорціональной квадрату разстоянія: уравненія этого движенія по сокращеніи на m, будуть:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -\frac{k^2x}{r^3} ;$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = -\frac{k^2y}{r^3} .$$

И

PRODUCT CARRY GOS PURMER

HENLOCHOE ABUXENIE TOUKH.

Если при движеніи точки сила, къ ней приложенная, не остается въ одной плоскости, проходящей черезъ начальныя направленія скорости и силъ, то точка будетъ описывать кривую двоякой кривизны.

Въ этомъ случав необходимо взять три координатныя оси: ОХ ОУ и ОХ

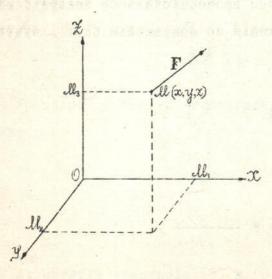
Пусть на точку $\mathcal{M}(x,y,z)$ дёйствуеть сила F , проекціи которой: X , Y , Z . Дифференціальныя уравненія движенія будуть:

$$m \cdot \frac{d^{2}x}{dt^{2}} = X ,$$

$$m \cdot \frac{d^{2}y}{dt^{2}} = Y ,$$

$$m \cdot \frac{d^{2}z}{dt^{2}} = Z .$$

Вообще говоря, Х , У , Z выражаются какъ функціи отъ



Yepmers 43

перемѣнныхъ: t, x, y, z, x', y', z' - и общихъ пріемовъ для рѣшенія вопроса о движеніи указать нельзя.

Простёйній случай представляется тогда, когда мы можемъ опредёлить порознь движеніе каждой изъ трехъ проекцій \mathcal{M}_1 , \mathcal{M}_2 и \mathcal{M}_3 точки

М на координатныя оси (черт. 43); для этого необходимо и достаточно, чтобы

$$X = f_1(t, x, x')$$
,
 $Y = f_2(t, y, y')$,
 $Z = f_3(t, x, x')$.

Определение движения точки \mathcal{M} по привой двоякой прививны въ указанномъ случав приводится къ определению прямолинейныхъ движений ея проекций \mathcal{M}_{i} , \mathcal{M}_{2} и \mathcal{M}_{3} .

Интегрируя три уравненія движенія:

$$m \cdot \frac{d^2x}{dt^2} = f_1(t, x, x');$$

$$m \cdot \frac{d^2x}{dt^2} = f_2(t, y, y');$$

$$m \cdot \frac{d^2z}{dt^2} = f_3(t, z, z').$$

получимъ шесть интеграловъ, содержащихъ шесть постоянныхъ произвольныхъ: C_1 , D_1 , C_2 , D_2 , C_3 и D_3 , для опредъленія которыхъ необходимо знать начальныя данныя: $x_0 = \alpha$, $y_0 = b$, $x_0 = c$, $x_0' = \alpha$, $y_0' = \beta$; $x_0' = \gamma$; $t = t_0$ (часто $t_0 = 0$).

Примпръ. Движеніе точки \mathcal{M} при дѣйствіи пропорціональныхъ разстоянію силъ притяженія къ неподвижному центру \mathcal{O} и къ центру \mathcal{C} , который равномѣрно движется по оси \mathcal{OX} (черт. 44).

Уравненіе движенія притягивающаго центра С:

$$x_c = \alpha + bt$$
.

Пусть величины силъ притяженія будуть:

тогда проекціи ихъ равнодъйствующей на оси $\mathbb{O}\mathfrak{X}$, $\mathbb{O}\mathfrak{Y}$ и $\mathbb{O}\mathfrak{X}$ будутъ:

$$X = -k^2 m x - n^2 m (x - x_c),$$

замёняя С его выраженіемь:

$$X = -m (k^{2} + n^{2}) x + mn^{2} (a + bt);$$

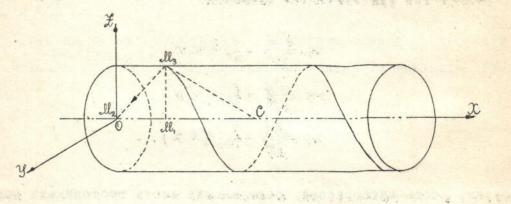
$$Y = -m k^{2} y - mn^{2} y = -m (k^{2} + n^{2}) y;$$

$$Z = -m (k^{2} + n^{2}) z.$$

Обозначинъ для краткости:

$$k^2 + n^2 = p^2$$

 $k^2 + n^2 = p^2,$ тогда дифференціальныя уравненія движенія, по сокращеніи т, будуть: THE SHARE SHEET SHEET SHEET AND THE SHEET SHEET



$$\frac{d^{2}x}{dt^{2}} = -p^{2}x + n^{2}(a + bt) . (10)$$

$$\frac{d^{2}y}{dt^{2}} = -p^{2}y . (11)$$

$$\frac{d^{2}z}{dt^{2}} = -p^{2}z . (12)$$

Интегралы уравненій (11) и (12) раньше уже были найдены. При интегрированіи же уравненія (10), чтобы освободиться отъ члена n'(a+bt), положимъ:

$$\alpha = \xi + \alpha + \beta t \dots (13)$$

тогда
$$\xi'' = x'' = -p^2(\xi + x + \beta t) + n^2(a + bt);$$

если подобрать α и β такъ, чтобя онъ удовлетворяли уравне-

$$-p^2\alpha + m^2\alpha = 0$$

И

$$-p^2\beta + r^2\beta = 0$$

откуда

$$\alpha = \frac{n^2 \cdot \alpha}{p^2} \quad ,$$

N

$$\beta = \frac{n^2 b}{p^2} \quad ,$$

то уравнение (10) приметь такой видь:

$$\xi'' = -p^2 \xi$$
;(14)

соотвётствующіе интегралы намъ извёстны.

Такимъ образомъ имвемъ:

$$x = (x_0 - \frac{n^2 a}{p^2}) \cosh t + (\frac{x_0}{p} - \frac{n^4 b}{p^2}) \sinh t + \frac{n^4}{p^2} (\alpha + bt),$$

$$y = y_0 \cosh t + \frac{y_0}{p} \cdot \sinh t,$$

$$z = z_0 \cosh t + \frac{z_0'}{p} \cdot \sinh t.$$

P JABA III.

ЗАКОНЪ ЖИВОЙ СИЛИ.

Въ первой части "Курса Теоретической Механики" (изданіе 1914 г.)*) были уже установлены какъ понятіе о работь силы, къ точкё приложенной, такъ и пенятіе о живой силь матеріальной точки; тамъ же были выведены и уравненія, выражаюція законъ живой силы въ случав одной матеріальной точки:

въ дифференціальной форыв:

$$d\frac{mv^2}{2} = X \cdot dx + Y \cdot dy + Z \cdot dz \dots (1)$$

въ конечной формъ:

$$\frac{m v_{\star}^{2}}{2} - \frac{m v_{\star}^{2}}{2} = \int_{u}^{u_{\star}} (\mathbf{X} \cdot dx + \mathbf{Y} \cdot dy + \mathbf{Z} \cdot dz), \dots (2)$$

гдв

§ 1. Силы, импющія потенціаль.

Для того, чтобы определить конечную работу силы, нужно, вообще говоря, умёть выразить элементарную работу X dx + Y dy + Z dz въ функціи отъ одной изъ перемённыхъ, напримёръ, t или t

^{*)} Кинатика. Основныя понятія. Стр. 174 - 181.

Но существуеть очень важный случай, когда, и не зная движенія точки, мы можемь опредёлить работу силы, — это будеть тогда, когда сила зависить только оть положенія точки и при томь элементарная работа силы выражается полнымь дифференціаломь нёкоторой функціи оть координать точки:

$$\mathbf{F} \cdot \cos(\mathbf{F}, \mathbf{v}) \cdot |d\mathbf{s}| = \mathbf{X} \cdot d\mathbf{x} + \mathbf{Y} \cdot d\mathbf{y} + \mathbf{Z} \cdot d\mathbf{x} = d\mathbf{U}(\mathbf{x}, \mathbf{y}, \mathbf{z}) \dots$$
(3)

функція W называется силовою функціей; сня Г называется въ этомъ случав силою, имъющею поменціалъ.

Если сила F(X,Y,Z) имѣетъ потенціалъ, то, на основаніи уравненія (3), имѣемъ:

$$\mathbf{X} \cdot d\mathbf{x} + \mathbf{Y} \cdot d\mathbf{y} + \mathbf{Z} \cdot d\mathbf{z} = \frac{\partial \mathbf{U}}{\partial \mathbf{x}} d\mathbf{x} + \frac{\partial \mathbf{U}}{\partial \mathbf{y}} d\mathbf{y} + \frac{\partial \mathbf{U}}{\partial \mathbf{z}} d\mathbf{z}$$

откуда

$$X = \frac{\partial \mathcal{U}}{\partial x}$$
, $Y = \frac{\partial \mathcal{U}}{\partial y}$, $Z = \frac{\partial \mathcal{U}}{\partial x}$ (4)

Слёдовательно, сила имбеть потенціаль, когда ея проекціи на координатныя оси выражаются частными производными оть одной и той же функціи но соотвётствующимь координатамь точки; проекціи силы въ этомъ случав удовлетворяють слёдующимь тремъ равенствамь:

$$\frac{\partial \mathbf{X}}{\partial y} = \frac{\partial \mathbf{y}}{\partial x} ,$$

$$\frac{\partial \mathbf{y}}{\partial z} = \frac{\partial \mathbf{Z}}{\partial y} ,$$

$$\frac{\partial \mathbf{Z}}{\partial x} = \frac{\partial \mathbf{X}}{\partial z} .$$
(5)

Къ числу силъ, имъющихъ потенціалъ, принадлежатъ: 1, сила мяжести, 2, центральныя силы, зависяція только от разстоянія. Въ самомъ дёлё, пусть ось направлена по вертикали вверхъ (чертежъ 45), тогда, въ случаё силы тяжести имъемъ:

$$X = 0$$
, $y = 0$, $Z = -mq$;

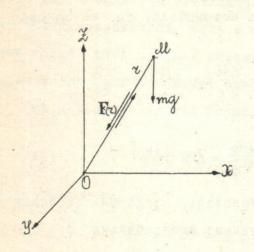
поэтому:

$$F \cdot |ds| \cdot cos(F, v) = -mg \cdot dz = d(-mgz) = dU$$

и силовая функція будеть:

$$W = -mgz$$
.

Разсмотримъ случай центральной силы притяженія или отталкиванія, величина которой выражается функціей разстоянія точ-



Чертекъ 45.

ки отъ дъйствующаго ненодвижнаго центра. Примемъ центръ силы за начало координатъ.

Пусть на точку M дёйствуеть центральная сила,
равная $F(\tau)$; условимся
брать функцію $F(\tau)$ со
знакомь +, когда сила отталкивательная, и со знакомь -, когда сила при-

тягательная.

Проекція силы $\pm F(z)$ на координатныя оси \mathcal{OX} , \mathcal{OY} , \mathcal{OX} будуть:

$$\mathbf{X} = \pm \mathbf{F}(z) \cdot \frac{\mathbf{x}}{2} ,$$

$$\mathbf{Y} = \pm \mathbf{F}(z) \cdot \frac{\mathbf{y}}{2} ,$$

$$\mathbf{Z} = \pm \mathbf{F}(z) \cdot \frac{\mathbf{z}}{2} ,$$

следовательно, элементарная работа силы равна:

$$X \cdot dx + Y \cdot dy + Z \cdot dz = \pm F(z) \cdot \frac{x dx + y dy + z dz}{z} =$$

$$= \pm F(z) \cdot \frac{1}{2} \cdot \frac{d(x^2 + y^2 + z^2)}{z} = \pm F(z) \cdot \frac{z \cdot dz}{z} = \pm F(z) \cdot dz.$$

очевидно, что $\pm F(z) dz$ есть дифференціаль функціи, которая равна:

$$\int \pm \mathbf{F}(z) \cdot dz.$$

Такимъ образомъ, для разсматриваемой центральной силы силовая функція будеть:

$$\mathcal{U} = \int^{\pm} \mathbf{F}(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r}.$$

Въ частномъ случав, когда сила притяженія къ началу координать слёдуеть закону Ньютона:

$$\mathbf{F} = -\frac{\cancel{k} \cdot \mathbf{m}}{7^2}$$

и силовая функція будеть:

$$\mathcal{U} = \int -\frac{4c^2m}{z^2} dz = \frac{4c^2m}{z}.$$

Если на точку дъйствують сили: F_1 , имъющая потенціаль $\mathcal{M}_1(x_1,y_1,z_1)$ сила F_2 , имъющая потенціаль $\mathcal{M}_2(x_2,y_2,z_2)$, сила F_3 , имъющая потенціаль $\mathcal{M}_3(x_3,y_3,z_3)$ и т.д., то силовая функція для равнодъйствующей будеть, очевидно, равна сумиъ силовихь функцій для ея составляющихь:

$$\mathcal{N}_{4} + \mathcal{N}_{2} + \mathcal{N}_{8} + \dots$$

Примпианів. Замётнив, что къ найденному выраженію силовой функціи всегда можеть быть прибавлена какая-угодно постоянная величина, напримёрь, для силы тяжести можемъ положить:

Разсмотримъ нѣкоторыя свойства силы, импющей потенціаль.

Пусть сила, приложенная къ точкѣ, имѣетъ силовую функцію:

$$\mathcal{N}(x,y,z)$$
.

для опредъленнаго положенія точки, которому соотвѣтствуютъ опредъленныя значенія координатъ x, y, z, силовая функція w имѣетъ опредъленную величину:

$$\mathcal{W}(x_1, y_1, z_1) = C$$

Приравнивая функцію \mathcal{U} (x, y, z), гдx, y, z величины перемѣнныя, постоянной \mathcal{C} , получимъ уравненіе:

$$\mathcal{U}(x,y,z) = C$$
,

которое представляеть уравнение поверхности, проходящей черезъ данное положение точки; эта поверхность навывается поверхностью уровня для данной сили; постоянная С навывается
параметромъ поверхности, - во всёхъ точнахъ одной и той же
поверхности уровня силовая функція имѣеть одно и то же значеніе.

При различныхъ значеніяхъ параметра С получаемъ систему поверхностей уровня, заполняющую все пространство, внутри котораго силовая функція имъетъ дъйствительныя значенія.

Для силы тяжести поверхности уровня суть горизонтальныя плоскости

сладовательно:

Для центральной силы, зависящей только отъ разстоянія, поверхности уровня суть поверхности шаровъ съ центромъ въ центръ силы; въ самомъ дёлё, пусть

$$\mathcal{U} = \int \pm \mathbf{F}(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r} = \mathbf{f}(\mathbf{r}),$$

гдв

$$7 = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$$
;

тогда уравнение поверхности уровня будеть:

$$\phi(z) = C$$

откуда

Положимъ, что черезъ точку \mathcal{M} (x, y, z), на которую дёйствуетъ сила F, имёющая потенціалъ, проведена поверхность уровня \mathcal{M} =C.

Найдемъ направление силя Γ въ точкъ $\mathcal{M}.$

Косинусы угловъ, составляемыхъ силов F съ координатными осями $O\mathcal{X}$, $O\mathcal{X}$, $O\mathcal{X}$, будутъ:

$$\cos(\mathbf{F}, \mathcal{X}) = \frac{\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial \mathcal{X}}}{\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial \mathcal{U}}},$$

$$\cos(\mathbf{F}, \mathcal{Y}) = \frac{\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial \mathcal{Y}}}{\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial \mathcal{X}}},$$

$$\cos(\mathbf{F}, \mathcal{Y}) = \frac{\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial \mathcal{X}}}{\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial \mathcal{X}}},$$

PAB

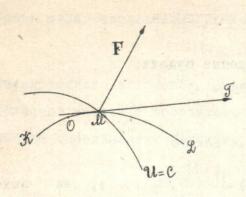
$$\Delta \mathcal{U} = \sqrt{\left(\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial z}\right)^2} .$$

Извёстно, что такими формулами выражаются косинусы угловъ, составляемыхъ съ координатными осями \mathcal{OX} , \mathcal{OY} , \mathcal{OX} нормалью въ точкъ \mathcal{M} къ поверхности, выражаемой уравненіемъ:

$$\mathcal{U}(x,y,z) = \text{const.};$$

слёдовательно, сила, имёющая потенціаль и приложенная къ точкъ М, направлена по нормали въ поверхности уровня, проведенной черезъ точку \mathcal{M} *).

Найдемъ выражение провиции силы Г , имъщей потенціаль,



Tepmezo 46.

на направленіе касамельной MT къ нькоморой данной кривой KL, проходящей черезъ точку M (x, y, z) (черт. 46).

Выразимъ координаты точки М въ видъ функцій отъ длини дуги S, отсчитиваемой по кривой ЖД отъ

произвольно выбранной точки (); пусть будуть:

$$x = \varphi_1(s),$$

$$y = \varphi_2(s),$$

$$z = \varphi_3(s);$$

тогда силовая функція $\mathcal M$ можеть быть выражена какъ функція отъ $\mathcal S: \mathcal M(\mathcal S).$

Положимъ, что касательная МГ проведена въ сторону возраставщихъ дугъ; тогда имъемъ:

$$\mathbf{F}.\cos(\mathbf{F},\mathcal{U}) = \frac{\partial U}{\partial x} \cdot \frac{d\alpha}{ds} + \frac{\partial U}{\partial y} \cdot \frac{dy}{ds} + \frac{\partial U}{\partial z} \cdot \frac{dx}{ds}$$

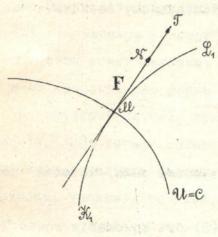
Трехчленъ въ правой части уравненія представляеть полную производную функціи по дуга:

слъдовательно:

^{*)} Пространство, заполненное повержностими уровня данной силовой функціи, навивается с и л о в и ж ъ п о л в м ъ; привия, переспкающія повержности уровня ортогонально къ нижъ, називаются с и л о в и м и л и н і я м и .

$$\mathbf{F}.\cos(\mathbf{F.UJ}) = \frac{\partial \mathbf{U}}{\partial s} \tag{7}$$

Полученный результать мы примёнимь къ частному случаю, когда кривая Ж.Д. направлена ортогонсльно къ пересекаемимь ею



Tepmers 47.

поверхностямъ уровня (черт. 47). Касательная МГ къ кривой Ж.Д. въ точкъ М будетъ въ то же время нормалью въ этой точкъ къ поверхности уровня.

Элементь дуги кривой Ж.Д. обозначимь черезь dn; тогда упомянутый выше дифференціаль ds замёнится дифферен-

ціаломь dn, который будеть также величиной положительной.

На основаніи уравненія (7) имвемъ:

$$\mathbf{F} \cdot \cos(\mathbf{F}, \mathbf{x}) = \frac{d\mathcal{U}}{dn}$$

такъ какъ сила F направлена по нормали $\mathcal N$, то ея проекція на нормаль можетъ быть равна +F или -F ; слёдовательно:

$$\frac{d\mathcal{U}}{dn} = +\mathbf{F} , \quad \text{korga} \quad \frac{d\mathcal{U}}{dn} > 0 ,$$

И

$$\frac{du}{dn} = -F$$
, когда $\frac{du}{dn} < 0$.

Если $\frac{d\mathcal{U}}{dn} > 0$, то значение \mathcal{W} возрастаеть по направлению нормали, такь какь dn > 0; нормаль $d\mathcal{W}$ въ этомъ случав называется положительною: она направлена въ ту часть пространства, гдв разность $\mathcal{W} - \mathcal{C}$, равная нулю на поверхности, получаеть положительныя значения.

Отсюда заключаемъ, что сила Г, имъющая потенціаль и при-

ложенная къ точкъ \mathcal{M} , всегда направлена по положительной норжали къ поверхности уровня, проведенной черезъ точку \mathcal{M} . Вмъ-стъ съ тъмъ мы получили, что величину силы F можно выразить производной: $\frac{d\mathcal{M}}{dn}$, т.е. какъ предълъ отношенія приращенія параметра поверхности уровня къ соотвътствующему безконечно малому отръзку положительной нормали *).

Обратимся теперь къ опредёленію работы силы, имёющей по-

ORVERSON OF PROPERTY.

Интегрируя объ части уравненія (3) отъ положенія точки \mathcal{M}_1 до положенія \mathcal{M}_2 , находимъ:

$$\int_{a_1}^{u_2} (X dx + Y dy + Z dz) = u_2 - u_1 \dots (8)$$

гдъ $\mathcal{M}_{_1}$ и $\mathcal{M}_{_2}$ суть значенія силовой функціи въ точкахъ $\mathcal{M}_{_3}$ и $\mathcal{M}_{_2}$.

Въ большинствъ случаевъ, какъ напримѣръ, для силы тяжести и силъ центральныхъ, силовая функція $\mathcal W$ есть функція одновначная. Тогда для положенія $\mathcal M_1$ имѣемъ одно опредѣленное вначеніе функціи $\mathcal M_4$:

$$\mathcal{U}(x,y,z,t);$$

въ этомъ случаю уравнение (3) уже не имъетъ мыста:

$$F \cdot \cos(F \cdot v) \cdot |ds| = dU(x, y, z, t) - \frac{\partial u}{\partial t} dt$$

^{*)} Для большей общности за спредъленіє силовой функціи могуть бить взяти ур-ія (4), — тогда возможни и такія силовия функціи, котория ясно содержать время:

$$\mathcal{U}_{i} = \mathcal{U}(x_{i}, y_{i}, z_{i}),$$

а также для положенія М. :

$$\mathcal{M}_{\mathbf{z}}$$
:
$$\mathcal{M}_{\mathbf{z}} = \mathcal{M}(\mathbf{x}_{\mathbf{z}}, \mathbf{y}_{\mathbf{z}}, \mathbf{z}_{\mathbf{z}}).$$

На основаніи предыдущаго уравненія заключавит: всли сила импеть однозначную силовую функцію, то работа силы на никоторомь пути точки зависить только от крайнихь положеній точки и не зависить оть формы пути.

Въ частномъ случав, при существованіи однозначной силовой функціи, если точка, совершивъ накоторый путь, возвращается въ свое первоначальное положеніе (общве - на первоначальную поверхность уровня), то работа силы на всемъ пути будетъ равна нулю.

§ 2. "Законъ сохраненія живой сили" или "ваконъ сохраненія полной энергіи точки".

Примения законе живой силы ке тому случаю, когда сила, приложенная ке точке, имееть поменціаль. Уравненіе (1) даеть намь въ этомь случае, въ силу уравненія (3):

$$d\frac{mv^2}{2} = dW, \dots (9)$$

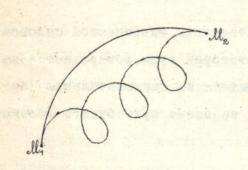
а уравнение (2) въ силу уравнения (8):

$$\frac{m \cdot v_2^2}{2} - \frac{m \cdot v_1^2}{2} = \mathcal{N}_2 - \mathcal{N}_1 \quad \dots \quad (10)$$

Уравненіе (10) выражаеть, что прираденіе живой силы точки при переходѣ ея изъ одного положенія въ другое равняется разности значеній силовой функціи для крайнихъ положеній точки.

Когда силовая функція есть функція одновначная, какъ напримірь, въ случай силы тяжести или силь центральныхь, мы выводинь изъ уравненія (10) слідующее важное заключеніє: если равнодвиствующая силь, приложенных къ точкв, иметь одновнойную силовую функцію, то прирощеніє живой силы точки на любой части вя пути не зависить оть формы пути, а только оть начальнаго и конечнаго положенія точки на этой части пути, и равно разности значеній нараметровь соответствующих крайнихь поверхностей уровня.

Отсюда слёдуеть, что при существованіи однозначной сило-



Tepmers 48.

вой функціи, если точка возвращается въ прежнее положеніе, то возвращается съ тою
же живом силом, которую она
имъла при выходъ изъ этого
положенія; ноэтому относительно уравненія (10) можно сказать, что при однозначной

функців W оно выражаеть законь сохраненія живой силы.

Интегрируя уравнение:

$$d\frac{m.v^2}{2} = d\mathcal{U},$$

мы получимъ:

$$\frac{m.v^2}{2} = \mathcal{U} + h,$$

NAN

$$\frac{mv^2}{2} - \mathcal{U} = h, \qquad (11)$$

гдъ h постоянная произвольная, опредёляеная по начальнымъ даннымъ.

Уравненіе (11) представляєть переми интеграль вадачи о движеніи точки при двиствіи сили, имѣющей потенціаль $\mathcal{M}(x,y,z)$; этоть интеграль навывается интеграломо живой силы.

Такимъ образомъ, для дифференціальныхъ уравненій движенія спободной точки интеграль живой силы можеть быть написань вся-

BORRER BER TO GERRER SERVER (10) GERRARES BORRER BO

кій разь, какъ сила, приложенная къ мочко импеть поменціаль*).
Выяснимъ значеніе этого интеграла.

Въ уравненіи (11) вивсто силовой функціи $\mathcal U$ возьмемъ $(\mathcal W-\text{const})$, причемъ const подберемъ такъ, чтобы для всёхъ положеній разсматриваемой точки выполнялось условіє:

$$-\mathcal{U} + \text{const} \ge 0$$
.

Величина, выражаемая формулой:

$$[-\mathcal{U}(x,y,z)+\text{const}]$$

называется поменціальною энергієй матеріальной точки въ положенін ея, опредёляемомъ координатами x, y, λ ; для измёренія потенціальной энергіи служать тё же единицы, что и для измёренія работы силы.

Интеграль живой силы (11) можемь представить въ видъ:

$$\frac{m v^2}{2} + (-U + const) = h_1, \dots (12)$$

STAN STANSONS SONDINGS AND AND ST

гдъ 1, есть величина постоянная.

Отсюда заключаемъ: когда сила, приложенная къ точкъ, имъетъ потенціалъ, то сумма кинетической и потенціальной энергій матеріальной точки во все время движенія сохраняетъ постоянную величину.

Сумму кинетической и потенціальной энергій матеріальной точки называють ея полной энергієй.

Такимъ образомъ, уравненіе (12), а слёдовательно, и равносильноему уравненіе (11) выражаеть законъ сохраненія полной энергіи матеріальной точки.

^{*)} Всли силовая функція явно содержить время, интеграль живой сили не импеть мпста.

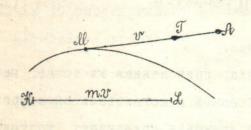
PABA IV.

"ЗАКОНЪ МОМЕНТОВЪ" ИЛИ "ЗАКОНЪ ПЛОВАДЕЙ".

§ 1. Количество движенія матеріальной точки.

Опредлание. Количество движенія матеріальной точки есть векторъ, имѣющій направленіе скорости точки, и по величинѣ равный произведенію массы точки на ея скорость.

Пусть точка \mathcal{M} , масса которой равна m, въ нъкоторый моменть имъеть скорость (черт. 49)



Tepmess 49.

Произведение то, какъ всякую величину, выражающую- ся накоторымъ опредаленнымъ числомъ, можно изобразить на- которымъ отразкомъ прямой.

Пусть, напримірь:

Отложимъ этотъ отрёзокъ по прямой МГ отъ точки М; векторъ

и есть количество движенія матеріальной точки М

Единица, служащая для *измпренія* количества движенія точки, символически представится въ видѣ:

$$(ed.naccu) \times (ed.crop.) = \frac{(ed.naccu) \times (ed.daunu)}{(ed.epenenu)} = M.S.J$$

а въ системв С95

Провиции количества движенія матеріальной точки на координатния оси будуть:

$$\mathcal{MA} \cdot \cos(\mathcal{MA}, \mathcal{X}) = m \cdot v \cdot \cos(v, \mathcal{X}) = m \cdot v',$$

$$\mathcal{MA} \cdot \cos(\mathcal{MA}, \mathcal{Y}) = m \cdot v \cdot \cos(v, \mathcal{Y}) = m \cdot y',$$

$$\mathcal{MA} \cdot \cos(\mathcal{MA}, \mathcal{X}) = m \cdot v \cdot \cos(v, \mathcal{X}) = m \cdot x',$$

гдв ∞ , y , x координаты точки \mathcal{M} , а

$$x' = \frac{dx}{dt}$$
, $y' = \frac{dy}{dt}$, $z' = \frac{dx}{dt}$.

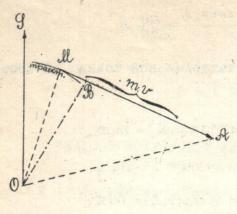
Такъ какъ количество движенія точки есть, подобно силь, векторь, то мы можемь ввести понятія: "моменть количества движенія относительно точки" и "моженть количества движенія относительно оси".

Все, что было изложено въ курсѣ Статики*) о моментѣ силы, имѣетъ мѣсто для момента количества движенія.

Моментъ ноличества движенія относительно точки О есть векторь ОЯ (черт. 50), который по величинь равень произведенію величины количества движенія МА на длину перпендикуляра ОВ, опущеннаго изъ точки О на МА, и направлень по перпендикуляру къ плоскости МОА въ такую сторону, чтобы для наблюдателя, помещеннаго такъ, что перпендикулярь идетъ отъ ногъ къ голове, количество движенія было направлено слева направо:

Моменть поличества движенія относительно оси УН (черт.

^{*)} См. "Курсъ Теоретической Неханики", часть I, изданіе 1914 года, стр. 78 - 82.

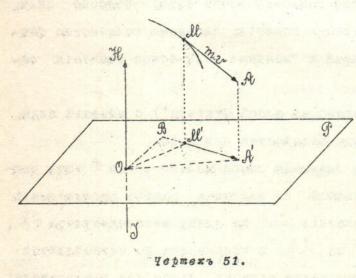


Tepmers 50.

51) равенъ взятому со знакомъ + или — произведенію проекціи М' количества движенія МА на плоскость Я, перпендикулярную къ оси ЛН, на длину ОВ (ОВ Д ДМА, которая равна кратчайшему разстоянію между количествомъ движенія МА и осью ЛН, т.е.

M'A'.OB = 2 net. △ M'OA';

это произведение берется со знакомъ(+), если наблюдатель, помёщенный такъ, что ось проходить отъ ногъ къ головъ, видитъ



количество движенія направленнымъ сліва направо, и со змякомъ (—) въ противоположномъ случай; величина произведенія можеть быть отложена на оси отъ

любой точки въ ту или другую сторону, смотря по знаку.

Моментъ количества движенія относительно оси равень проекціи на ось момента количества движенія относительно накойлибо точки оси; — эта теорема слёдуеть изъ соотвётствующей теоремы Статики*).

^{*)} Курсь Теорепической Механики, часть І, стр. 79 (1914г.).

АНАЛИТИЧЕСКІЯ ВЫРАЖЕНІЯ МОМЕНТА КОЛИЧЕСТВА ДВИЖЕНІЯ ОТНОСИТЕЛЬНО ОСИ И ОТНОСИТЕЛЬНО ТОЧКИ.

Обозначимъ координаты точки \mathcal{M} черезъ x, y, z, тогда проекціи количества движенія на координатныя оси будутъ: mx', my', mz'. Подставляя въ извъстныя формулы для момента силы относительно координатныхъ осей *) проекціи количества движенія вывъсто проекцій силы, мы получимъ слъдующія выраженія для моментовъ количества движенія относительно координатныхъ осей, которые будемъ обозначать черезъ ℓ_x , ℓ_y , ℓ_z :

$$\ell_{\infty} = m \cdot (y \cdot z' - z y'),$$

$$\ell_{y} = m \cdot (z \cdot x' - x z'),$$

$$\ell_{z} = m \cdot (x \cdot y' - y x').$$

На основаніи приведенной выше теоремы, находимъ слѣдующія выраженія для проекцій на координатныя оси момента є количества движенія относительно начала координать:

$$l \cdot \cos(l, x) = m \cdot (yx' - x \cdot y'),$$

$$l \cdot \cos(l, y) = m \cdot (xx' - xx'),$$

$$l \cdot \cos(l, x) = m \cdot (xy' - yx').$$

Отсюда слёдують формулы, определяющія величину и направленіе момента количества движенія относительно начала координать:

^{*)} См. часть І, формулы (1), стр. 80.

[&]quot;ТВОРВТИЧЕСКАЯ МЕХАНИКА". Ч. II. Проф. И. В. МЕЩЕРСКІЙ.

$$\ell = m \sqrt{(yx'-xy')^2 + (xx' \pm xx')^2 + (xy'-yx')^2},$$

$$\cos(\ell, x) = \frac{yx' - xy'}{\Re},$$

$$\cos(\ell, y) = \frac{xx' - xx'}{\Re},$$

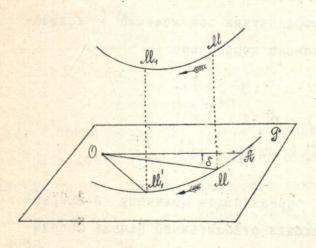
$$\cos(\ell, y) = \frac{xy' - yx'}{\Re};$$

гдъ Я обозначаетъ величину радикала въ выраженіи в.

Съ понятіемъ о моментѣ количества движенія точки относительно оси тѣсно связано понятіе о сенторіальной скорости точки.

Когда точка \mathcal{M} движется по своей траекторіи $\mathcal{M}\mathcal{M}$, (черт. 52), ея проекція \mathcal{M}' на плоскость \mathcal{G} будеть описывать нікоторую кривую $\mathcal{M}\mathcal{M}$. Если мы изъ произвольно взятой точки \mathcal{O} на плоскости \mathcal{G} проведемъ радіусь-векторь $\mathcal{O}\mathcal{M}$, то при движеніи \mathcal{M} по кривой, этоть радіусь-векторь будеть описывать площадь сектора \mathcal{S} , которую условимся отсчитывать отъ нікоторато радіуса-вектора $\mathcal{O}\mathcal{A}$.

Площадь 8 есть функція времени. Какъ въ случат движенія



Чертежь 52.

точки измёненія съ теченіемъ времени длины пути в , проходимаго точкою, привело насъ къ понятію о скорости точки, совершенно такъ же здёсь измёненіе площади сектора в приводитъ насъ къ понятію о секторіальной скорости.

Знаемъ, что скорость точки въ моментъ t выражается производной $\frac{ds}{dt}$, аналогичнымъ образомъ ин получимъ, что секто-

ріальная скорость точки M въ плоскости \mathcal{F} выражается производною $\frac{dS}{dt}$.

Знакъ производной $\frac{dS}{dt}$ указываетъ, возрастаетъ ли пло - щадь сектора или убываетъ: когда $\frac{dS}{dt} > 0$, площадь сектора возрастетъ, когда $\frac{dS}{dt} < 0$, площадь сектора убываетъ.

AHANHTHUECKOE BUPAREHIE CEKTOPIANDHON CKOPOCTH.

а) Въ полярныхъ координатахъ.

точку 0 беремъ за полюсъ, $0\mathcal{A}$ за постоянную ось. Координаты точки \mathcal{M}' будутъ (черт.53):

x = O.ll',

 $\varphi = 4 \text{Aoll'}.$

Секторіальная скорость равна производной $\frac{ds}{dt}$, но дифференціаль площади

$$dS = \frac{1}{2} r^2 d\varphi,$$

а слъдозательно, секторіальная скорость будеть:

 $\frac{dS}{dt} = \frac{1}{2} \cdot z^2 \frac{dq}{dt} \cdots (3)$

Tepmens 53.

б) Въ прямоугольныхъ координатахъ.

Принимая \mathcal{OA} за ось \mathcal{OX} , воспользуемся слёдующими формулами, выражающими полярныя координаты φ и τ черезъ прямо-угольныя x и y:

$$\varphi = \operatorname{arctg} \frac{y}{x} \dots (\alpha)$$

$$z^{n} = x^{n} + y^{n} \dots (\beta)$$

Изъ формулы (∞) :

$$d\varphi = \frac{d(\frac{\mathcal{L}}{2})}{1 + (\frac{\mathcal{L}}{2})^2};$$

откуда

$$\frac{dq}{dt} = \frac{\frac{xy' - yx'}{x^2}}{1 + \frac{y^2}{x^2}} = \frac{xy' - yx'}{x^2 + y^2}$$

Принимая во вниманіе уравн. (3) и формулу (3), находимъ:

$$\frac{dS}{dt} = \frac{1}{2} \cdot (xy' - y \cdot x') \cdot \dots \cdot (4)$$

Сравнивая формулу (4) съ выраженіемъ момента количества движенія точки относительно оси $\mathfrak{O}\mathcal{Z}$ въ формулахъ (1), мы получаемъ слёдующую леорему:

моменть количества движенія точки относительно оси ОЕ равень удвоенной и умноженной на масоу секторіальной скорости точки въ плоскости ХОУ.

Если секторіальную скорость точки въ плоскости xoy обозначимъ черезъ G_{xy} , то

Разсматривая моменть количества движенія точки относительно двухь других осей \mathcal{OX} и \mathcal{OY} и секторіальныя скорости \mathcal{G}_{zy} и \mathcal{G}_{zx} въ перпендикулярных къ нимъ плоскостяхъ \mathcal{IOY} и \mathcal{IOX} , мы найдемъ:

$$\ell_x = 2 m \delta_{xy},$$

$$\ell_y = 2 m \delta_{xx}.$$

координатных осей, напримёрь, за ось \mathcal{OL} , и всякую плоскость, ей перпендикулярную, за плоскость \mathcal{XOY} , поэтому изъ предыдущаго вытекаеть слёдующее общее предложение:

моменть количества движенія матеріальной точки относительно всякой неподвижной оси равень удвоенной и умноженной на массу свкторіальной скорости точки въ плоскости, перпендикулярной къ этой оси, предполагая, что радіусы-векторы проекціи точки проводятся изъ точки пересъченія оси съ плоскостью.

Если секторіальная скорость точки въ нѣкоторый моменть постоянна:

и если даны начальныя условія:

$$t_{0} = 0$$
,
 $s_{0} = 0$,
 $s_{0} = At$

TO

т.е. площадь сектора δ пропорціональна времени, причемъ \mathcal{H} обозначаетъ величину площади, эписываемой радіусомъ-векторомъ въ единицу времени, слѣдовательно, когда секторіальная ско рость - величина постоянная, площадь, описываемая радіусомъ-векторомъ проекціи точки (въ случаѣ плоскаго движенія - радіусомъ-векторомъ самой движущейся точки) на плоскость въ единицу времени, будетъ сохранять свою величину.

§ 2. "ЗАКОНЪ МОМЕНТОВЪ" или "ЗАКОНЪ ПЛОЦАДЕЙ".

Найдемъ зависимость между моментомъ количества движенія матеріальной точки и моментомъ силы, къ точкѣ приложенной (или равнодъйствующей силъ къ точкѣ приложенныхъ, - если ихъ нѣ-сколько).

Для этого воспользуемся дифференціальными уровненіями движенія точки:

$$mx'' = X$$
,
 $my' = Y$,
 $mx' = Z$. (5)

Изъ уравненій (5) легко получить такія уравненія, правыя части которыхъ будутъ представлять извёстныя выраженія моментовъ силы относительно координатныхъ осей:

$$L_{x} = yZ - zY,$$

$$L_{y} = xX - xZ,$$

$$L_{z} = xY - yX.$$

множимъ третье изъ уравненій (5) на у , а второе на Z , и послёднее произведеніе вычитаемъ изъ предндущаго - получаемъ:

$$m\cdot(y\cdot z''-z\cdot y'')=y\cdot Z-z\cdot y.$$

Пъвая часть этого уравненія есть, какъ легко убъдиться, производная по времени отъ выраженія m(yz'-zy'); слъдовательно, имъемъ:

$$\frac{d[m(yz''-zy'')]}{dt} = yZ-zY,$$

NIN

$$\frac{dl_x}{dt} = L_x.$$

Это уравнение выражаеть законь моментовь относительно оск \mathfrak{OX} или законь площадей въ плоскости \mathfrak{LOY} .

первая производная по времени оть можента количества движенія матеріальной точки относительно оси \mathcal{OX} равна моменту силы, въ точкъ приложенной, относительно той же оси \mathcal{OX} .

Названіе: "законъ площадей" слёдуеть изъ того, что полученное уравненіе намъ даеть:

$$2 \text{ m} \frac{d\theta_{w}}{dt} = L_x$$

а секторіальная скорость опредѣляетъ измѣненіе нѣкоторой площади.

Такъ какъ всякую неподвижную ось можно принять за ось ОХ, то изъ предыдущаго вытекаетъ общее выражение "закона моменмовъ" или "закона площадей":

переая производная по времени от момента количества движенія матеріальной точки относительно какой-либо неподвижной оси равна моменту силы, къ точкъ приложенной, относительно той же оси *).

Три уравненія:

$$\frac{d\ell_{x}}{dt} = L_{x},$$

$$\frac{d\ell_{y}}{dt} = L_{y},$$

$$\frac{d\ell_{z}}{dt} = L_{z}$$
(6)

^{*)} Законъ площадей можеть бить виражень и въ такой формъ: умноженная на удвовнную массу точки первая производная по времени от вя сенторіальной скорости въ какой-либо неподвижной плоскости равна поменту сили, нь ней приложенной, относительно оси, проведенной перпендикулярно нь этой плоскости въ вершинь венторовъ.

выражають законь моментовь относительно трехъ координатныхъ осей или законь площадей въ трехъ координатныхъ плоскостяхъ.

Мы можемь построить годографъ момента количества движенія точки (√) подобно тому, какъ въ Кинематикѣ мы строили годографъ скорости; скорость точки, вычерчивающей этотъ новый годографъ, будетъ имѣть такія проекціи на координатныя оси:

$$\frac{dl_x}{dt}$$
, $\frac{dl_y}{dt}$, $\frac{dl_z}{dt}$;

поэтому уравненія (6) выражають также слёдующую теорему: скорость точки, вычерчивающей годографь момента количества движенія матеріальной точки относительно начала координать /или относительно какого-либо неподвижнаго центра/ равна по величинт и по направленію моменту силы, къ точкт приложенной, относительно того же центра.

Разсмотримъ два важныхъ частныхъ случая:

- 1) когда моменть силы, приложенной къ точкъ, относительно одной координатной оси равенъ нулю и
- 2) когда моменть силы относительно начала координать равень нулю, слёдовательно, когда моменты силь относительно мрежь координатныхь осей равны нулю.

I случай:

Сила, приложенная къ мочкъ, заключаемся въ одной плоскосми съ неподвижною осъю, напримъръ, съ осью $\mathfrak{O}\mathfrak{L}$, т.е. пересъкаетъ ее или остается ей параллельною. Въ этомъ случав моментъ сили относительно оси $\mathfrak{O}\mathfrak{X}$ равенъ нулю, т.е.

$$L_{x} = yZ - z.Y = 0,$$

а тогда законъ площадей даетъ:

$$\frac{dl_{\infty}}{dt}=0,$$

откуда слёдуеть, что моменть количества движенія относительно оси ОХ величина постоянная:

ИЛИ

$$m \cdot (yz'-zy') = C_1 \ldots (7)$$

Постоянная С, можетъ быть опредълена, если извъстны начальное положение и начальная скорость точки:

Уравненіе (7) представляеть первый интеграль дифференціальныхь уравненій движенія и называется интеграломь площадей въ плоскости УОХ.

На основаніи извъстной зависимости между моментомъ количества движенія относительно оси $\mathcal{O}\mathcal{L}$ и секторіальной скоростью въ плоскости \mathcal{YOZ} , эта послъдняя будеть также величиной постоянной:

$$G_{yx} = \frac{C_1}{2m}$$
.

это уравнение выражаеть законь сохранения площадей въ плоскости УОД /см. стр. 149/.

Если моментъ силы, приложенной къ точкѣ, относительно оси ${\mathcal O}{\mathcal Y}$ равенъ нулю, то законъ площадей имѣетъ мѣсто въ плоскости ${\mathcal L}{\mathcal O}{\mathcal X}$.

если

$$L_{y} = zX - xZ = 0,$$

TO

$$\frac{dl_y}{dt} = 0 ;$$

откуда

$$m(xx'-xx')=C_2$$
;

слъдовательно:

$$G_{xx} = \frac{C_x}{2m}$$
.

Если моменть силы, приложенной къ точкѣ, относительно оси ОЕ равенъ нулю, то законъ сохраненія площадей имѣетъ мѣсто въ плоскости XOY:

если

$$L_z = xY - yX = 0,$$

TO

$$\frac{dl_z}{dt} = 0 ;$$

откуда

$$\ell_z = C_3$$
 (nocm),

или

$$m(xy'-yx')=C_3(noom);$$

слёдовательно:

$$6xy = \frac{C_3}{2m}$$

Такъ какъ всякую неподвижную ось можно принять за одну изъ координатныхъ осей, напримёръ, за ось \mathcal{O} , а плоскость, ей перпендикулярную, за плоскость \mathcal{XOY} , то изъ сказаннаго выте-каетъ слёдующая меорема:

если моменть силы, приложенной къ точкъ, относительно какой-либо неподвижной оси равень нулю *), то законь сохраненія площадей имъеть итсто въ плоскости, перпендикулярной къ этой оси, т.в. секторіальная скорость точки въ этой плоскости остается постоянною.

ПІ случай:

На точку дёйствуеть центральная сила.

^{*)} Это будеть погда, когда сила, во все время движенія точки, находится въ одной плоскости съ осью.

Если центръ силы примемъ за начало координатъ, то моментъ силы относительно всякой оси, проходящей черезъ начало координатъ, а следовательно, и относительно каждой изъ трехъ координатныхъ осей, будетъ равенъ нулю:

$$L_{x}=0$$
 , $L_{y}=0$, $L_{z}=0$;

а тогда

$$l_{\infty} = C_1$$
, $l_y = C_2$, $l_z = C_3$.

Получаемъ, такимъ образомъ, одновременно *три интеграла*площадей въ трехъ координатныхъ плоскостяхъ:

$$m(yx'-xy') = \mathcal{C}_{1},$$

$$m(xx'-xx') = \mathcal{C}_{2},$$

$$m(xy'-yx') = \mathcal{C}_{3},$$
(8)

слёдовательно, законъ сохраненія площадей имбеть мёсто одновременно въ трехъ координатныхъ плоскостяхъ:

$$\delta_{yx} = \frac{C_1}{2m},$$

$$\delta_{xx} = \frac{C_2}{2m},$$

$$\delta_{xy} = \frac{C_2}{2m}.$$

Моментъ количества движенія в относительно начала координатъ сохраняетъ въ этомъ случав посмоянную величину и направленіе:

$$\ell = \sqrt{C_1^2 + C_2^2 + C_3^2};$$

$$\cos(\ell, \mathcal{X}) = \frac{C_1}{\sqrt{C_1^2 + C_2^2 + C_3^2}};$$

$$\cos(\ell, \mathcal{I}) = \frac{C_2}{\sqrt{C_1^2 + C_2^2 + C_3^2}},$$

$$\cos(\ell, \mathcal{I}) = \frac{C_3}{\sqrt{C_1^2 + C_2^2 + C_3^2}}.$$

Въ разсматриваемомъ случай секторіальная скорость точки въ каждой изъ плоскостей, проходящихъ черезъ начало координать, имбетъ постоянную величину, такъ какъ она равна раздёленной на 2m величинй проекціи момента количества движенія на перпендикуляръ къ соотвётствующей плоскости; поэтому законъ сохраненія площадей имбетъ мёсто во всякой плоскости, проходящей черезъ начало координать; въ каждой такой плоскости существуеть и инметраль площадей, но когда плоскость не совпадаеть ни съ одной изъ координатныхъ плоскостей, то соотвётствующій интеграль площадей будеть сладствівнь трехъ интеграловъ въ координатныхъ плоскостяхъ.

Постоянныя C_4 , C_2 , C_3 , опредъляются съ помощью начальныхъ данныхъ: при $t=t_o$ (t_o обыкновенно = 0, $x=x_o$, u_o-y_o , $x=x_o$, $x'=x_o'$, $y'=y'_o$, $x'=x'_o$, а именно:

$$C_1 = m (y_0 x'_0 - x_0 y'_0),$$
 $C_2 = m (x_0 x'_0 - x_0 x'_0),$
 $C_3 = m (x_0 y'_0 - y_0 x'_0),$

Умножая уравненія (8) соотв'ятственно на x , y , z , и складывая, получимъ:

$$C_1 = C_2 + C_3 + C_3 = 0;$$

отсюда следуеть, что при действіи центральной силы движеніе точки происходить въ плосности ($\ell_x x + \ell_y y + \ell_3 x = 0$), проходящей черезъ начало координать (центръ силы) и перпендикулярной къ направленію момента количества движенія ℓ точки относительно

начала координать *); въ этой плоскости заключается, конечно, и начальная скорость точки **).

. Изъ вынеизложеннаго мы заключаемъ, что законъ сохраненія площадей даетъ для дифференціальныхъ уравненій движенія точки: одинъ первый интегралъ, если сила, приложенная къ точкъ, во все время движенія остается въ одной плоскости съ одною изъ координатныхъ осой; и три первыхъ интеграла (8), если сила, приложенная къ точкъ, проходитъ постоянно черезъ начало координатъ.

ГЛАВА V.

ДВИЖЕНІЕ ТОЧКИ ПРИ ДВЙСТВІИ ЦЕНТРАЛЬНОЙ СИЛИ.

§ 1. Законы площадей и живой силы.

На основаніи закона площадей мы знаемъ, что при дъйствіи центральной силы точка движется въ плоскости, заключающей центръ силы и начальную скорость точки. Если эту плоскость возьмемъ за плоскость \mathfrak{XOY} , то будемъ имѣть интегралъ пло-щадей:

$$m \cdot (x \cdot y' - y \cdot x') = \ell',$$

гив С величина постоянная:

^{*)} это видно изъ вираженій cosinus'овъ угловъ между направленівит в и координатними осями.

^{**)} Въ началь глави II было уже указано, что при дъйствіи центральной сили точка описиваеть плоскую травкторію.

Если обозначимъ черезъ % и φ полярныя координаты точки въ этой плоскости, тогда будетъ:

Законъ живой силы намъ даетъ вообще:

$$d\frac{mv^2}{2} = X dx + y dy + Z dz.$$

Въ случав центральной силы F, како бы она ни выражалась, мы имвемъ следующія выраженія ея проекцій:

$$X = F \cdot \frac{x}{7} ,$$

$$Y = F \cdot \frac{y}{7} ,$$

$$Z = 0 .$$

если условимся приписывать величинъ силы F знакъ + , когда сила отталкивательная, и знакъ - , когда сила притягательная.

Поэтому элементарная работа будетъ равна:

$$X \cdot dx + Y \cdot dy + Z \cdot dz = F \cdot \frac{x \cdot dx + y \cdot dy}{z} = F \cdot \frac{d(x^2 + y^2)}{2z} = F \cdot \frac{2z}{2z} = F \cdot dz$$

и законъ живой силы выражается такъ:

$$d(\frac{mv^2}{2}) = \mathbf{F}dr \dots (2)$$

§ 2. Формула Binet.

Такъ какъ въ полярныхъ координатахъ:

то уравнение (2) представится въ вида:

$$d\left[\frac{m}{2}\left({7'}^2+{7^2.\varphi'}^2\right)\right]=F.dr.$$

Подставляя сюда вмёсто производной φ' ея значеніе изъ (1):

 $\varphi' = \frac{C}{z^2}$,

получииъ:

$$d\left[\frac{m}{2}\cdot\left(z^2+\frac{c^2}{z^2}\right)\right]=\mathbf{F}\cdot dx.$$

Выполнимъ дифференцирование въ лівой части:

$$m(z'.dz' - \frac{C^2}{z^3}dz) = \mathbf{F} dz$$
. (3)

За независимую перемънную примемъ уголь ф , тогда

$$z' = \frac{dr}{dt} = \frac{dr}{d\varphi} \cdot \varphi' = \frac{C}{r^2} \cdot \frac{dr}{d\varphi} = -C \cdot \frac{d(\frac{1}{z})}{d\varphi}.$$

Раздёлимъ уравненіе (3) на Ф :

$$m\left(r'\frac{dr'}{d\varphi} - \frac{Q^2}{r^3} \cdot \frac{dr}{d\varphi}\right) = \mathbf{F} \cdot \frac{dr}{d\varphi}$$

и подставимъ сюда, вмёсто z' и $\frac{dz'}{d\varphi}$, ихъ значенія:

$$m\left[\frac{c}{z^2}\cdot\frac{dr}{d\phi}\cdot\left(-c\cdot\frac{d^2\left(\frac{1}{z}\right)}{d\phi^2}\right)-\frac{c^s}{z^3}\cdot\frac{dr}{d\phi}\right]=F\cdot\frac{dr}{d\phi}\;.$$

Если t не остается постояннымъ, то $\frac{dr}{d\varphi}$ не равно нулю, и, слъдовательно, можемъ сократить на $\frac{dr}{d\varphi}$; найдемъ:

$$\mathbf{F} = -\frac{m \cdot e^2}{z^2} \cdot \left(\frac{d^2(\frac{1}{z})}{d\varphi^2} + \frac{1}{z} \right) \dots (4)$$

Уравненіе (4) есть формула Binet, эта формула позволяеть между прочимъ, весьма просто по данной травиторіи точки опредълить ту центральную силу, подъ вліяніемъ которой точка совершаеть движеніе.

Замѣтимъ, что изъ уравненія (3), принимая за независимую перемѣнную время V, мы получимъ:

$$m \cdot (z' \cdot z'' - \frac{c^x}{z^3} \cdot z') = \mathbf{F} \cdot z'$$
;

отсюда, по сокращеніи на ч , находимъ слёдующее уравненіе, карактеризующее движеніе точки вдоль ея радіуса-вектора:

$$m.(v' - \frac{c^2}{v^3}) = F$$
,

или

$$z'' = \frac{1}{m} \cdot \mathbf{F} + \frac{0^t}{z^3} \quad ... \quad (5)$$

🕯 3. Выводъ закона Нъютона изъ законовъ Кеплера.

Законы Кеплера, относяціеся къ движенію планетъ, формулируются слёдующимъ образомъ:

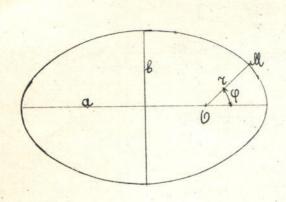
Первый законъ. Каждая планета описываетъ эллипсъ, въ фокусъ котораго находится солнце.

Второй законъ. Площади секторовъ, описываемыхъ радіусомъвекторомъ планеты, пропорціональны времени.

Тремій занонь. Квадрати времень обращенія планеть вокругь солнца пропорціональны кубамь большихь полуосей, описываемыхь ими эллипсовь.

Обозначимъ радіусь-векторъ планеты черезъ \mathcal{V} (черт. 54), уголъ, образуемый радіусомъ-векторомъ съ большою осью, черезъ ϕ полуоси эллинса – большую черезъ \mathcal{V} , малую черезъ \mathcal{V} ; наконецъ, время обращенія планеты вокругъ солнца черезъ T.

На основаніи перваго закона Кеплера



Чертежь 54

если за полярную ось возкмень большую ось эллипса, а за полюсь - фокусь,

На основаніи второго закона Кеплера секторіальная скорость величина постоянная, слёдовательно:

Наконець, третій законь Кеплера даеть намь слёдукщую зависимость для всёхь планеть:

$$\frac{T^2}{\alpha^3} = \delta,$$

гдь 8 есть величина постоянная, одинаковая для всёхъ планеть.
Выведемь иза законовъ Кеплера законъ Ньютона. Такъ какъ

(II законъ Кеплера), то моментъ силь F относительно полкса $\mathbb O$ равенъ нулю, значитъ F есть сила центральная, проходящая черезъ солние.

Силу эту мы можемь опредёлить, пользуясь формулою Binet, такь какь знаемь (I законь Кеплера) траскторію планеты.

Изъ уравненія элдипса имвемъ:

$$\frac{1}{\tau} = \frac{1}{p} \cdot (1 + e.\cos\varphi) ,$$

откуда

[&]quot;TEOPETH TECKAR MEXAHHKA". Ч. ІІ. Проф. И. В. МЕДЕРСКІЙ. Л. 11

$$\frac{d^2(\frac{1}{\sqrt{2}})}{d\phi^2} = -\frac{e}{t^0} \cos \phi.$$

Подставляя выраженія производной $\frac{d^2(\frac{1}{\sqrt{2}})}{d\phi^2}$. и $\frac{1}{\sqrt{2}}$ въ фермулу Binet, получимъ

$$\mathbf{F} = \frac{m \cdot C^2}{\tau^2} \left(-\frac{e}{p} \cos \varphi + \frac{1}{p} + \frac{e}{p} \cos \varphi \right)$$

или

Такимъ образомъ, исходя изъ первыхъ двухъ законовъ Кеплера, мы нашли, что интересующая насъ сила \mathbf{F} пропорціональна массѣ, обратно пропорціональна квадрату разстоянія, и что эта сила притягательная (послёднее показнаветь знакъ минусъ въвераженіи силь \mathbf{F}).

Разсмотримъ коэффиціенть $\frac{c^2}{\phi}$

Хотя входящія въ него величинь: удвоенняя секторіальная скорость C и параметрь ϕ для различных планеть различны, тъмъ не менте, основываясь на третьемъ законт Кеплера. можно доказать, что отношеніе $\frac{C^2}{10}$ величина одиналовая для всёхъ планетъ.

Въ самонъ дёлё, сенторіальная скорость планете = $\frac{1}{2}$ С. а площадь эллипса = \Re а. слёдовательно:

откуда

Подставляя сида вийсто малой полуоси ея выражение черезъ большую полуось и параметръ: $\theta^2 = c_0 \rho$, получимъ:

откуда

$$\frac{c^2}{10} = \frac{4 \cdot \pi^2 c^3}{T^2} \; ;$$

но по третьему закону Кеплера

повтому

$$\frac{c^2}{10} = \frac{45i^2}{8} = 16$$
.

гдъ к постоянная величина, одинаковая для всъхъ планетъ и, слъдовательно, дъйствующая сила (сила притяженія къ солнцу) будетъ:

Постоянная & есть величина той силь притяженія, которую оказываеть солние на единицу массь, когда сна находится на единица разстоянія.

\$ 4. Опредляение движения планеть и нометь подъ

Въ механикъ планеть и кометь, когда изучается только движеніе ихъ вокругъ солнца, разсматриваются какъ матеріальныя точки; поэтому наша задача состоить въ слёдующемъ определить движеніе матеріальной точки подъ вліяніемъ пентральной притягательной силь, пропорціональной массъ и обратно пропорціональной квадрату разстоянія точки отъ центра силь

Если нентральную силу обозначимъ черезъ F , массу точки черезът, величину сили притяженія единицы массы на единиць разстоянія черезъ k , то величина сили будеть

Въ разсматринаемомъ случай нёть надобности опредёлять движеніе по общему пріему, т.е. составлять сначала дифференціальнья уравненія движенія, такъ какъ здёсь имёють місто и законь сохраненія живой силе и законъ сохраненія площадей, слёдонательно, могуть быть написаны два интеграла: интеграль жизой силы и интеграль площадей.

Сила Г , какъ сила центральная и зависящая только отъ разстоянія, имветъ потенціалъ, и силовая функція для нея будеть:

сладонательно, интеграль живой силы выразится уравненіемь:

$$\frac{mx^2}{2} = \frac{km}{r} + h_1,$$

гдъ k_1 постоянная произвольная. Помножимъ объ части равенства на $\frac{2}{m}$, получимъ:

$$v^2 = \frac{2k}{7} + h$$
,(7)

гав h= 2h1.

Интеграль площадей выразится такъ:

$$-\tau^2 \varphi' = C \qquad (8)$$

Постоянныя произвольныя h и C мы опредёлимь съ помощью начальнаго положенія и начальной скорости точки, т.е. зная, что въ моменть $t_o=0$, $\tau=\tau_o$, $\varphi=\varphi_o$ (черт. 55) (ничто намъ не мёщаеть считать $\varphi=0$); и, кромё того, $v=v_o$ и $(v_o,\tau_o)=\delta$ или $\tau'=\tau'_o$ и $\varphi'=\varphi'_o$.

Подставляя начальныя значенія въ уравненія (7) и (8), полу-

$$h = v_0^2 - \frac{2k}{\tau_0},$$

$$C = \tau_0^2, \varphi_0^2$$

или, такъ какъ

TO

Считая h и C величинами извёстными, опредплимо траскторію движущейся точки, т.е. найдемь зависимость между с и ф .

На основаніи уравненія (7), выражая квадрать скорости въ полярныхь координатахь, получимь:

$$r^{2}+r^{2}r^{12}=\frac{2k}{r}+k$$
....(7')

Очевидно:

но изъ уравненія (6) имъемъ:

слёдовательно:

Чертехъ 55.

Подставляя въ уравненіе (7') вийсто с и ф'ихъ значенія, получимъ:

$$\frac{c^2}{\tau^4} \cdot \left(\frac{dr}{d\phi}\right)^2 + \frac{c^2}{\tau^2} = \frac{2k}{\tau} + k.$$

Отскда имвемв:

$$\frac{C}{\tau^2} \frac{d\tau}{dq} = \pm \sqrt{\frac{2k}{\tau} + k - \frac{C^2}{\tau^2}} \quad \cdots \quad (8)$$

Изслёдуемъ вопросъ о томъ, какой знако надо брать передъ радикаломъ.

Мы всегда можемъ отсчитывать уголь φ въ такую сторону, чтоби бело φ , >0, тогда C>0. Такъ какъ C>0, то знакъ лёвой части уравненія (8) опредъляется знакомъ $\frac{d\pi}{d\varphi}$, но

откуда слёдуеть, что знакь $\frac{dv}{d\phi}$ въ свою счередь спредёляется знакомъ производной v, которая можеть быть ноложительной, отрицательной или равьой нулк.

Очевидно, если $\tau_o'>0$, то передъ корнемъ мы должны взять знакъ + если $\tau_o'>0$, то знакъ минусъ. Если же $\tau_o'=0$ (это будетъ тогда, когда $\sigma_o \perp \tau_o$), то о знакъ передъ радикаломъ мы должны судить по знаку второй производной отъ τ_o въ начальный моментъ.

Мы видёли, что

слъдовательно, если

$$-\frac{k}{\tau_0^2} + \frac{c^2}{\tau_0^3} > 0 ,$$

то беремъ передъ корнемъ знакъ плюсъ; если

$$-\frac{k}{\tau_0^2} + \frac{c^2}{\tau_0^3} < 0$$
,

то знакъ минусъ. Если же

$$-\frac{k}{7^{2}} + \frac{c^{2}}{7^{3}} = 0 ,$$

тогда всё производния отъ С по времени въ начальный моменть будуть равны нулю*); принимая во вниманіе разложеніе с въ

10 1t

^{*)} Апиствительно, изъ выраженія для С найдень, что

рядв:

мы можемъ утверждать, что с во все время будеть оставаться постояннымъ, т.е. равнымъ с, ; въ этомъ случав точка ониснва- етъ окружность.

Положимъ, что, руководствуясь указанными соображеніями, мы выбрали въ нашемъ случат знакъ + , тогда изъ уравненія (8) по-лучаемъ:

Возьмемь интеграль отъ объихъ частей этого равенства:

$$\int \frac{C dx}{r^2 \sqrt{\frac{9k}{2} + h - \frac{C^2}{r^2}}} \varphi^{-\alpha}, \qquad (8'')$$

гдъ « - постоянная произвольная, опредъляемая по начальнымъ даннымъ.

Обозначимъ

тогда уравненіе (8") имжеть видь:

$$-\int \frac{C.du}{\sqrt{2ku+h-C^2u^2}} = \varphi - \alpha.$$

20

слидовательно, и

точно также вст производных послыдующих в выстих порядковь въ начальный моженть будуть равны нулю, такъ какт они выражаются въ види сумми произведеній, изт которых в какдов содержить множителеть производный предмествующих в низших в порядковъ Подрадикальную функцію перепишемъ слёдующимъ образомъ:

тогда

$$\int \frac{C.du}{\sqrt{h + \frac{k^2}{C^2} - (C.u - \frac{k}{C})^2}} \varphi - \alpha ;$$

выполнивъ интегрированіе находииъ

are
$$\cos \frac{Cu - \frac{k}{e}}{\sqrt{h + \frac{k^2}{C^2}}} = \varphi - \alpha;$$

откуда

И

Введемъ обозначенія:

И

$$\frac{C}{R} = p,$$

$$(\frac{1}{C}Vh + \frac{k^2}{C^2}) \cdot \frac{C}{R} = e,$$

или проще

Тогда имбемъ:

$$\frac{1}{t} = u = \frac{1}{t} [1 + e.cos(\varphi - oc)]$$

и окончательный видъ уравненія траскторіи будеть.

$$\tau = \frac{p}{1 + e.\cos(\varphi - \alpha)}$$
 (9)

Если бы передъ радикаломъ въ уравненіи (8) пришлось бы

взять знакъ - , то этотъ минусъ мы могли бы перенести въ правую часть равенства и тогда послё интегрированія мы получили бы $(-\varphi)$, виёсто φ . Веря при этомъ постоянную произвольную $+\infty$ получимъ тоже уравненіе (9)

$$7 = \frac{1}{1 + e.cos(\varphi + \alpha_1)} = \frac{1}{1 + e.cos(\varphi - \alpha_1)}$$

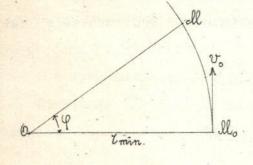
Траекторія точки, выражаемая уравненіемь (9), есть еллипсь, когда e < 1, парабола, когда e = 1, гипербола, когда e > 1.

Величина ℓ зависить оть знака передъk; e < 1, когда k < 0,

значить точка описываеть эллипсь, когда

т.е. когда

точка описываеть параболу, когма



Чертекъ 56.

и гиперболу, когда

$$v_o > \sqrt{\frac{2k}{r_o}}$$

Такимъ образомъ, все различіе траекторій обусловлинается величиною скорости точки въ начальный моментъ.

Планеты движутся по эллипсамъ, кометы большею частью по параболамъ; изъ интеграла живой силы

ясно, что во всякомъ положенім планеты скорость $v < \sqrt{2k}$, во всякомъ положенім кометь, описывающей параболы, $v = \sqrt{\frac{2k}{\pi}}$.

Изъ формулн (9) легко видёть, что \sim получаеть наименьшее значеніе, когда $\varphi = \infty$, значить ∞ есть то значеніе φ , которое соотвётствуеть наименьшему разстоянію движущейся точки оть притягивающаго центра*).

всли будемъ отсчитывать φ отъ наименьшаго радіуса-вектора ОМ (черт.56), то α=0 , и уравненіе траекторіи будетъ:

Перейдень къ опредпленію того закона, по которому точка движется по найденной уже травиторій.

Законъ этотъ можно опредёлить двоякимъ способомъ, выразивъ или С, или Ф, какъ функцію отъ времени.

Мы найдемъ выражение угла ф , какъ функцію отъ времени.

Подставляя въ уравненіе (8) вийсто с его значеніе изъ уравненія (9), получиит:

или

Возьмемъ интегралы отъ сбёнхъ частей равенства:

$$\int \frac{h^2 d\varphi}{(1 + e.\cos\varphi)^2} = C.(t - \tau),$$

гда С - постоянная произвольная.

Интеграль лёвой части находится просто, когда траекторія точки парабола; тогда онъ равень:

^{*)} Ближайшее къ солицу положение планеты или кометы назавается "перичелий".

$$\frac{1}{\sqrt{1+e \cdot \cos \varphi}} = \frac{1}{\sqrt{1+e \cdot \cos \varphi}} = \frac{1}{\sqrt{$$

Такимъ образомъ, искомая зависимость выражается формулой:

$$\frac{p^{*}}{2}(tg\frac{\varphi}{2}+\frac{1}{3}tg^{*}\frac{\varphi}{2})=C(t-\tau), \qquad (10)$$

гдъ

Изъ этого уравненія слёдуєть, что когда с. ф = С., т. е. когда точка М находится ближе всего къ притягивающему пентру, то

$$t-q$$
,

значить. Т есть время прохожденія кометь черезь перигелій.

Когда траекторія точки оллипст или гипербола, интегрированіе сложите. Однако, для эллипса можно найти законъ движенія другимъ, довольно простимъ путемъ.

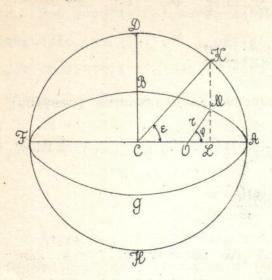
Такъ какъ ч. q = С , то площадь сектора, описневенаго радіусомъ-векторомъ точки, будетъ

$$-S = \frac{C}{2}(t-\epsilon), \qquad (11)$$

гдъ С есть время прохожденія планеты черезь перигелій. Площадь S въ уравненіи (11) выражена въ функціи отъ времени, поэтому, если мы сумвемъ найти зависимость между S и φ , то задача наша будеть ръшена.

Мы увидимъ, что вивсто угла ф намъ будетъ удобно ввести другой уголь є, получаемый слёдующимъ построеніемъ опишемъ изъ пентра эллипса С (черт 57) радіусомъ, равнымъ большой полуоси, скружность АДУ и черевъ точку М проведемъ прямую М. Д.С. до пересъченія съ окружностью въ точкъ К соеди-

няя точку К съ С, получимъ уголъ ЖСА, который и обозначимъ буквою Е.

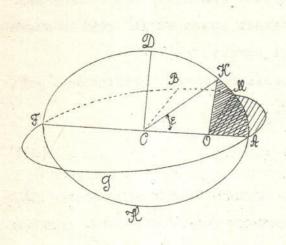


Чертекъ 57.

Уголъ Ф называется истинною аномалівю, за уголь є эксцентрическою аномалівю.

Вудемъ разсматринать эллипсъ АВЗЭ, какъ проекцію построеннаго нами круга АДЗА, (діаметръ котораго равенъ большой оси эллипса), предполагая, что кругъ повернутъ около

діаметра (черт. 58) АГ такъ, что проекція радіуса СО (перпендикулярнаго къ діаметру АГ) этой окружности на плоскость



Чертежь 58.

эллипса совпадаеть съ малой полуосью эллипса СВ

Точка М будеть тогда проеквіей точки окружности К .

Выразииъ площадь сектора S = nn AOIL не въ функціи отъ упла функціи отъ упла с очевидно.

секторъ S=nA. AOM представляеть проекцію секторя AOK на плоскость эллипса.

Площадь сектора АОК равна:

nn. Algenn. Olge far e- face sine,

ибо $\mathfrak{Ol} = \alpha.\mathfrak{L}$. Помножимъ эту площадь на cosinus угла \mathfrak{RCD} (между плоскостями окружности и эллипса), равный отношенію $\frac{\mathfrak{L}}{\alpha}$ получимъ:

$$S = na$$
. A Odl = $\frac{a^3}{2} (\epsilon - e \sin \epsilon) \frac{b}{a} = \frac{ab}{2} (\epsilon - e \sin \epsilon)$.

На основаніи уравненія (11)

 $\frac{ab}{2}$. $(\varepsilon - e. sin \varepsilon) = \frac{C}{2} (t - \epsilon)$,

откуда

 ε -e.sin ε = $\frac{C}{ab}(t-t)$.

Такъ какъ

6°= ap,

TO

Cate at Vp.

но у насъ

Vp=C/k;

слёдовательно:

и искомая зависимость зыразится формулой:

$$\varepsilon$$
-esin ε = $\frac{\sqrt{k}}{a^{\frac{1}{2}}}(t-2)$. (12)

Нетрудно найти зависимость между углами С и с изъ чертежа (57):

$$\mathcal{K}\mathcal{L} = V\alpha^2 - x^2$$

$$ell \mathcal{L} = \frac{b}{a} \sqrt{a^2 - x^2} ;$$

слёдовательно:

HL=a. UL;

HO

HL = a sine.

слёдонательно:

Для случая гиперболь, какъ менте важнаго, мы не будемъ искать выраженія угла Ф въ функціи отъ времени.

Разсмотрённая въ настоящемъ параграфѣ задача можетъ служить примпромъ для рёшенія всякой задачи, въ которой требуется опредёлить движеніе матеріальной точки подъ вліяніємъ центральной силь, веражающейся накоморою функцією разсмоянія.

Планъ рёшенія слёдующій: 1) составленіе двухь интеграловь живой силь и площадей, 2) опредёленіе постоянныхь произвольныхь въ этихъ интегралахъ по начальнымъ даннымъ, 3) опредёленіе траекторіи точки, 4) опредёленіе закона движенія точки по траекторіи, т.е. выраженіе одной изъ координатъ точки: ч или ф въ функціи стъ времени.

ГЛАВА VI.

ДВИЖЕНІЕ ТОЧКИ ПО ПОВЕРХНОСТИ.

§ 1. Условія для скорости и ускоренія точки.

Всякая неподвижная поверхность вкражается уравненіемъ ви-

связывающимъ координаты точки.

Поверхность, по которой движется точка, можеть быть или

реальная, напримёрь, поверхность шара, или только воображаемая, леометрическая; - такъ напримёрь, точка М , соединенная съ неподвижною точкою О посредствомъ стержня длины ℓ , движется по геометрической поверхности шара радіуса ℓ *).

Скорость и ускореніє точки, движущейся по данной поверхности, подчинени накоторымь условіямь.

Чтобы вывести эти условія, замѣтимъ, что уравненіе поверхности (1) обратится въ тождество, если мы вмѣсто координатъ точки подставимъ ихъ выраженія въ функціяхъ времени; а если функція тождественно равна нулю, то и всѣ ея производныя по времени равны нулю:

$$\frac{df}{dt} = 0 ; \frac{df}{dt^2} = 0 ; \dots$$

Раскрывая первую производную, получимъ условіє, которому должны удовлетворять проекціи скорости точки, движущейся по поверхности:

$$\frac{\partial f}{\partial x} \cdot x' + \frac{\partial f}{\partial y} y' + \frac{\partial f}{\partial z} z' = 0$$
 (2)

Этому условію легко придать простую геометрическую форму. Проведемь въ точке М къ поверхности (черт. 59) нормаль МУ, одно направленіе которой считается положительнымь, другое стрицательнымь. Совіпив'є угловь, образуемыхь нормалью съ осями координать, будуть:

$$cos(\mathcal{X}, \mathcal{X}) = \frac{\partial \ell}{\partial \mathcal{X}},$$

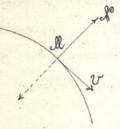
$$cos(\mathcal{X}, \mathcal{Y}) = \frac{\partial \ell}{\partial \mathcal{Y}},$$

^{*)} Поверхность, наз. "удерхивающею", если точка не мохеть съ нея сойти, и "неудерхивающею", если точка мохеть сойти въ

$$\cos(\mathcal{X}, \mathcal{Z}) = \frac{\partial f}{\partial x}$$

$$\Delta f = \pm \sqrt{\frac{\partial f}{\partial x}^2 + \frac{\partial f}{\partial y}^2 + \frac{\partial f}{\partial x}^2};$$

причемъ положительному направленію нормали соотвётствуеть корень со знакомъ плюсъ, за отрицательному со знакомъ минусъ.



Чертежъ 59.

Раздъляя объ части уравненія (2) на Де , получинь:

откуда слёдуеть, что проекція скорости на направленіе нормали равна нулю:

Значить, или v=0 , но тогда точка находится въ поков или, если точка движется, то

cos(v, X) = 0 ,

T. e.

 $\angle(v, \mathcal{X}) = 90^{\circ}$,

или

$$auot$$
 .

Такимъ образомъ, условіе (2) выражаетъ только то, что скорость точки, движущейся по поверхности, перпендикулярна къ нормали, т.е. направлена въ плоскости, касательной къ поверхности, что очевидно.

Раскрыная вторую производную: $\frac{d^{\frac{1}{4}}}{dt^{\frac{1}{4}}}$:, получимъ условіє, которому должны удовлетворять проекціи ускоренія:

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\partial f}{\partial x} x^{2} + \frac{\partial f}{\partial y} y^{2} + \frac{\partial f}{\partial x} x^{2} = 0, \qquad (4)$$

гдъ (°2) есть функція второй степени относительно проекцій

скорости и представляеть краткое обозначение совокупности остальных членовь выражения второй производной, такъ что

Если объ части уравненія (4) раздѣлимъ на дф да то получимъ условіе для ускоревія въ болье простой формъ:

откуда

$$x'' \cos(x, x) + y'' \cos(x, y) + x' \cos(x, x) = \frac{\rho(x)}{\Delta \xi},$$

$$v \cdot \cos(x, y) = \frac{\rho(x)}{\Delta \xi}. \tag{5}$$

\$ 2. Реакція поверхности и дифференціальныя уравненія движенія точни.

Реальная поверхность можеть быть гладкая или негладкая. Разсмотримь прежде всего случай гладкой поверхности; это будеть также случай той поверхности, которую мы въ предыдущемь параграфв назвали геометрическою.

Въ статикъ нами установлень принципъ, въ силу котораго присутствіе опоръ, стъсняющихъ свободу тъла, всегда можетъ быть замънено присоединеніемъ къ даннымъ силамъ, дъйствующимъ на тъло, нъкоторехъ новехъ силъ, назнанняхъ реакціями опоръ.

Когда точка движется по гладкой поверхности, то эта поверхность представляеть опору, реакція которой направлена по нормали къ поверхности. Если величину реакціи обозначинь черезъ Я, условившись приписавать ей знакь +, когда она направлена по положительной нормали, и знакь -, когда она направлена по отрицательной нормали, то можемъ выразить проекціи реакціи на координатныя оси слёдующимъ образомъ:

[&]quot;TROPETHYECKAS MEXAHHKA". Y. II. Hpog. H. B. MEMEPCKIÄ.

$$\mathcal{R}.\cos(\mathcal{R},\mathcal{X}) = \mathcal{R}.\cos(\mathcal{X},\mathcal{X}) = \frac{\mathcal{R}}{\Delta f} \frac{\partial f}{\partial x},$$

$$\mathcal{R}.\cos(\mathcal{R},\mathcal{Y}) = \mathcal{R}.\cos(\mathcal{X},\mathcal{Y}) = \frac{\mathcal{R}}{\Delta f} \frac{\partial f}{\partial y},$$

$$\mathcal{R}.\cos(\mathcal{R},\mathcal{X}) = \mathcal{R}.\cos(\mathcal{X},\mathcal{Y}) = \frac{\mathcal{R}}{\Delta f} \frac{\partial f}{\partial x},$$

ГДВ

$$\Delta f = + \sqrt{\frac{2f}{2x}} + (\frac{2f}{2y})^2 + (\frac{2f}{2x})^2$$

Такъ какъ ускореніе точки, умноженное на массу, должно быть и по величинъ и по направленію равно равнодъйствующей задаваємыхъ силъ, дъйствующихъ на тъло сложенной съ разквіей поверхности, то дифференціальныя уравненія движенія точки по гладкой поверхности $\mathcal{L}(\infty, \gamma, \tau) = 0$ будуть:

$$mx^* = X + \frac{\Re}{\Delta f} \frac{\Im f}{\Im x},$$

$$my^* = Y + \frac{\Re}{\Delta f} \frac{\Im f}{\Im y},$$

$$mv_{\epsilon}^* = Z + \frac{\Re}{\Delta f} \frac{\Im f}{\Im x},$$
(6)

гдё X , У . Z суть проекціи равнодёйствующей приложенных къ тёлу заданных силь на координатныя оси *).

Найденныя уравненія (6) вийстй съ уравненіемь (1) позво-

^{*)} Неооходимость появленія вторых иленовь вь правых в частях уравненій (6) вытекаеть ўхе изъ того, что проекціи ускоренія двихущейся точки должны удовлетворять уравненію (4), слыдовательно, если ом не омло этих в вторых в членовь, то и проекціи данной силы Х, У, Z, должны омли ом удовлетворять соотвытствующему условію что, восоще говоря, невозможно, такъ какъ проекціи данной силы могуть ожть заданы какъ угодно.

ляють намь рёшить двё задачи, которыя здёсь представляются:

1) опредёлить движение точки по поверхности, 2) опредёлить реакцію поверхности.

Въ первой задачё нужно найти косрдинати ж , у , % въ функий времени, во второй задачё величину \Re , для опредёленія этихъ четврехъ неизвёстныхъ послужать намъ имёющіяся у насъ четвре уравненія три дифференціальныхъ уравненія (6) и уравненіе поверхности (1).

Общій методь для спредёленія движенія точки по поверхности состоить въ слёдующемь: исключая реакцію \Re изъ уравненій (6) получимь два уравненія:

$$\frac{mx - X}{\partial x} = \frac{my' - Y}{\partial y}$$

ватёмъ, пользуясь уравненіемъ поверхности, одну изъ координать реражаемъ черезъ двё другія, напримёръ, % черезъ % и у , и полученнея выраженія подставляемъ въ два вышенаписанныя уравненія, — получаемъ два дифференціальныхъ уравненія второго порядка, находимъ далёе четыре интеграла этихъ уравненій, при чемъ войдутъ четыре постоянныхъ произвольныхъ; значенія этихъ постоянныхъ опредёлимъ, зная начальныя данныя: % у , % , % , % , найдя координаты % и у какъ функціи отъ времени % , легко уже получимъ и %

Какъ и въ случав свободной точки, большую пользу намъ здёсь приносять законъ живой силы и законъ сохраненія площадей.

§ 3. Интегралы живой силы и площадей.

Применимъ законъ живой силы къ движенію точки по поберхности:

гдё $\mathbf{F}_{_{\! 4}}$ равнодёйствующая задаваемых силь (равнодёйствующая этихь силь \mathbf{F}) и реакціи \Re .

Внасмъ, что работа этой равнодействующей:

но такъ какъ реакція направлена по нормали, а скорость точки перпендикулярна къ нормали, то сор (Я, v)=0 и слёдонательно, элементарная работа реакція поверхности равна нуль. Значить уравненіе, выражающее безконечно-мэлоє приращеніе живой силы для точки, движущейся по гладкой поверхности, будеть совершенно такое же, какъ и для точки свобслюй:

$$\frac{dmv^2}{2} = F.ds.cos.(F,v)$$
;

отсюда, если данныя силы имъють потенцігль, тогда элементарная работа равна дифференціалу силовой функціи U:

и интеграль живой силы будеть:

$$\frac{mv^2}{2} - \mathbf{u} = h \dots (7)$$

Такимъ образомъ, если данныя силь, приложенныя къ точкъ, движущейся по гладкой поверхности, имъютъ потенціалъ, то существуетъ интегралъ живой силь, который выражаетъ законъ со-

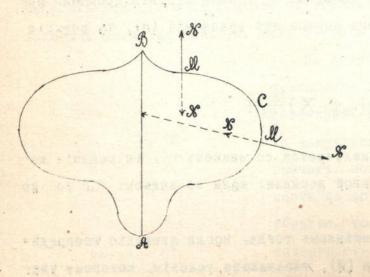
храненія полной энергій точки; постоянная

Законт площадей даеть намь интеграль тогда, когда моменть равнодействующей всёхь силь, приложенныхь къ точке, относительно некоторой оси равень нулю, это имееть место, если упомянутая равнодействующая будеть все время параллельна некоторой оси или будеть ее пересекать.

Разсматривая движеніе точки по поверхности, мы должны имъть въ виду равнодёйствующую данныхъ силъ и реакціи, слёдовательно, сумму моментовъ дэнныхъ силъ и реакціи.

Существуеть одинь важный случай, гдё напередь можно сказать, что моменть реакціи относительно нёкоторой оси равень нулю. Такой случай представляется тогда, когда данная поверхность есть поверхность вращенія, т.е. поверхность, полученная вращеніемь нёкоторой плоской кривой АСВ вокругь оси АВ (черт. 60), лежащей въ ея плоскости. Нормаль къ поверхности вращенія, а слёдовательно, и направленная по ней реакція, воегда или пересёкаеть ось поверхности или ей параллельна.

Въ томъ и другомъ случав моментъ реакціи относительно оси



вращенія равент нулю. Если для точки, движущейся по поверхности вращенія, данная сила, къ ней приложенная, будетъ или пересъкать ост поверхности, или будеть ей параллельна, тогда

и моменть данной силы относительно этой оси равонь нулю

Такимъ образомъ, если точка двинстся по гладкой поверхности вращенія, то существуєть интеграль площадей въ плоскости, перпендикулярной къ оси поверхности, если только данная сила все время находится въ одной плоскости съ этой осью

Примемъ ось поверхности АВ за ось ОК, тогда плоскость перпендикулярная къ ней, будетъ ХОУ, и интегралъ площадей выразится такъ

или въ полярнехъ координатахъ:

§ 4. Опредпление реакции или доеления.

Для опредёленія реакціи существуєть дна способа.

Первый споссов приивняется тогда, когда движение точки опредвлено, т.е. когдах, у, у ме уже выразили въ функціяхъ отъ времени t. Веремь одно изъ дифференціальных уравненій (6), содержащее \Re , подставляемь въ него, вивсто координатъ, найденныя выраженія и находимь \Re , какъ функцію времени. Всли, напримъръ, возьмемь первое изъ уравненій (6), то реакція будеть:

Если величина Я получается со знакомъ + , то реакція маправлена по положительной нормали; если со знакомъ - , то по отрицательной.

Второй опособъ примъняемъ тогда, когда движение неопредълено. Веремъ уравнение (4), выражающее условие, которому удовлетворяють проекціи ускоренія точки; подставляя въ это уравненіе вивсто вторыть прсизводныхь ихъ выраженія изъ уравненій (6), получимь:

$$\frac{1}{m} \left\{ \frac{\partial f}{\partial x} \mathbf{X} + \frac{\partial f}{\partial y} \cdot \mathbf{Y} + \frac{\partial f}{\partial z} \cdot \mathbf{Z} \right\} + \frac{\Re}{m \cdot \Delta} f \cdot \left\{ \left(\frac{\partial f}{\partial x} \right)^2 + \left(\frac{\partial f}{\partial y} \right)^2 + \left(\frac{\partial f}{\partial z} \right)^2 \right\} + \int_{-\infty}^{\infty} \mathbf{0}.$$

Принимая во вниманіе, что

$$\left(\frac{\partial f}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial f}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial f}{\partial z}\right)^4 = \left(\Delta f\right)^2$$

находимъ реакцію, выраженную черезъ координаты и скорость

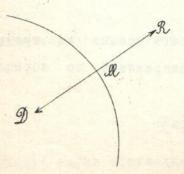
или

$$\mathcal{R}$$
- $\mathbf{F}_{cos}(\mathbf{F}, \mathcal{X})$ - $\frac{mf^2}{\Delta f}$

И

$$\nabla = + \sqrt{\frac{\partial x}{\partial \hat{t}}} + \left(\frac{\partial \hat{A}}{\partial \hat{t}}\right)_{\delta} + \left(\frac{\partial \hat{A}}{\partial \hat{t}}\right)_{\delta}$$

гдё Я направленіе положительной нормали. Въ нёкоторыхъ случаяхъ изъ полученнаго такимъ образомъ выраженія Я удаєтся скорость исключить съ помощью интеграла живой силь, и тогда находимъ величину реакціи, какъ функцію отъ координатъ точки.



Чертекъ 61.

По одному изъ принятых нами принциповъ всякому дъйствію соотвётствуетъ равное и противоположно направленное противодъйствіе, значитъ, если поверхность оказиваетъ на точку реакцію Я, то, обратно, точка М оказываетъ на поверхность накоторую силу П

равную и противоположную \Re . Эта сила называется давленіемъ точки на поверхность. Очевидно, способы для опредёленія давленія и реакціи совершенно одинаковы.

§ 5. ЗАДАЧИ.

Первая задача. Разсмотримъ движеніе тяжелой точки по гладкой плоскости, составляющей съ горизонтомъ уголь 🕸

Примень эту плоскость за плоскость XOV (черт. 62), тогда уравнение ея будеть:

ось ОХ направлена перпендикулярно къ прямой АВ пересвченія наклонной плоскости съ плоскостью горизонтальной, т.е. по линіи наибольшаго ската. Начальныя условія будуть:

Составимъ дифференціальныя уравненія движенія:

$$mx'' = mq.sin\alpha,$$
 $my'' = 0,$
 $mx'' = -mq.cos\alpha + R.$

Можно было предвидёть, что \Re войдеть только въ третье изъ уравненій (6'), такъ какъ реакція направлена по нормали къ плоскости XOY.

Первое изъ уравненій (6') намъ даетъ:

но по начальнымъ даннымъ.

слъдовательно:

x:=g.sinat + x,,

откуда

гдъ

слёдовательно:

$$x = \frac{1}{2}g \sin \alpha t^{2} + x_{0}t + x_{0}$$
 (*)

Второе изъ уравненій (6) намъ даетъ:

$$y^*=0$$
; слёдовательно, $y'=C$, или $y'=y'$, $y=y'$, $t+D_1$;

слёдовательно:

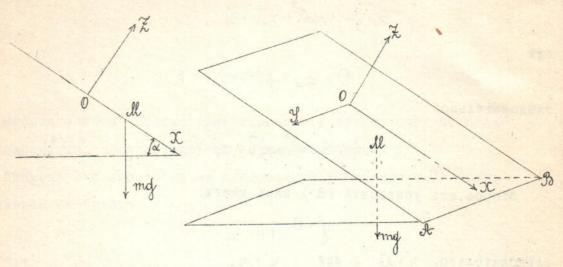
Уравненія (*) и (*)(*) опредёляють движеніе тяжелой точки по гладкой наклонной плоскости; они, какъ видимъ, отличаются оть уравненій для движенія свободной матеріальной точки при дёйствіи силы тяжести только тёмъ, что вийсто ускоренія д здёсь входить сроко.

Третье изъ уравненій (6') опредёляеть реакцію. Такъ какъ $\chi''=0$.

TO

т.е. реакиія равна составляющей силы тяжести по перпендикуля-

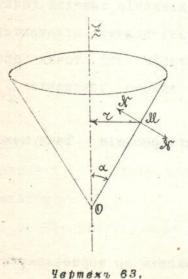
ру къ плоскости. Знакъ плюсъ показываетъ, что реакція направлена по положительной нормали, т.е. по положительной оси 🔿 🛴



Чертежь 62.

Вторая задача. Разсмотримъ движение точки по поверхности круглаго конуса подъ вліяніемъ силы притяженія по перпендику-ляру къ оси этого конуса, обратно пропорціональной кубу разстоянія точки отъ оси (черт. 63).

Пусть сила притяженія единицы массы на единицы разстоянія



будеть k , тогда величина данной силы выразится такъ:

Уравненіе поверхности конуса будеть:

$$\chi^2 + y^2 - p^2 \chi^2 = 0$$
 гай

Посмотримъ, что даютъ намъ законы живой силы и площадей. Въ нашемъ случат сила имтетъ потенціаль и силоная функція будетъ:

Имвемъ интегралъ живой силь:

$$\frac{m \cdot v^2}{2} - \frac{km}{2 \cdot z^2} = h_1(nocm).$$

Сокративъ на $\frac{m}{2}$, получимъ:

$$y^2 - \frac{k}{r^2} = k, \dots (8)$$

ГДЪ

Моменть силы относительно оси конуса равень нулю, такъ какъ сила пересвиаеть ось; также и моменть реакціи относительно оси конуса равень нулю, такъ какъ конусь нашъ есть поверхность вращенія; поэтому существуеть интеграль площадей въ плоскости, перпендикулярной къ оси ОД:

Опредёлимъ постоянныя произвольныя h и C изъ начальныхъ данныхъ x_0 , y_0 , x_0 , y_0 .

Этими данными уже опредбляются д. и д. Въ самомъ двлё, мы имвемъ:

откуда

$$7_{0} = \frac{\pm \sqrt{x_{0}^{q} + y_{0}^{q}}}{10}$$
;

(въ нашемъ случав +), и

откуда

по начальным данных найдемь:

И

сладовательно:

Такъ какъ

TO

Если заданы полярныя координаты, то

если заданы скорость и ея направленіе, то

Опредёлимъ движеніе точки.

Напишемъ интегралъ (8) живой силы въ видъ:

Исключая изъ уравненій (9) и (10) и уравненія поверхности дві координать τ и ϕ мы получимь одно уравненіе съ одной координатой χ .

Такъ какъ

~= p:*,

Изъ уравненія (9)

Подставииъ въ уравнение (10)

или

TO

Извлекая квадратный корень, получимъ:

Передъ радикаломъ возьмемъ знакъ плюсъ или минусъ, смотря по тому, возрастаетъ и при движенім или убываетъ; пусть будетъ знакъ плюсъ; тогда.

Интегрируемъ:

$$\frac{p\sqrt{1+p^2}}{hp^2}\int_{2.7}^{h.p^2}\frac{h.p^2d(z^2)}{2.7k-c^2+hp^2z^2}=\frac{p.\sqrt{1+p^2}}{h.p^2}\sqrt{k-c^2+hp^2z^2}=t+dt;$$

откуда

Постоянную А опредъляемъ, полагая t = 0

Такимъ образомъ

Мы нашли д въ функціи времени, легко уже затёмъ найти и φ' проинтегрировавши выраженіе φ , найдемъ уголъ φ , какъ функцію времени.

Опредълнит реакцію или давленіе точки на поверхность. Дифференціальныя уравненія движенія будуть:

$$m.x' = -\frac{km}{r^3}x + \frac{\Re}{\Delta f} \Re x,$$

$$my'' - \frac{km}{r^4}y + \frac{\Re}{\Delta f} \Re y,$$

$$mz' = -\frac{\Re}{\Delta f} \cdot \Re p^2 \chi.$$

Для опредёленія реакціи возьмемъ третье изъ стихъ уравнемій. Принимая во вниманіє, что

находимъ.

Выраженіе ч. въ функціи отъ времени получимъ, дифференцируя дна раза вышеприведенное выраженіе ч

Третья задача. Определимь давленіе, которое оказываеть на поверхность шара движущаяся по ней тяжелая точка.

Уравнение поверхности:

Условіе для скорости:

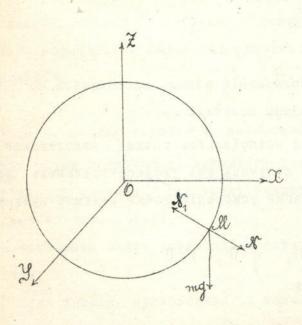
Условіе для ускоренія:

Лифференціальныя уравненія движенія будуть:

$$m.x'' = \frac{\Re}{\Delta f} 2x,$$
 $m.y'' = \frac{\Re}{\Delta f} 2y,$
 $m.x'' = \frac{\Re}{\Delta f} 2x,$

$$\Delta f = 2\sqrt{x^2 + y^2 + x^2} = 2\ell.$$

Въ этихъ уравненіяхъ $\Re > 0$, когда реакція направлена въ



Чертехъ 64.

наружную сторону по направленію МУ (черт. 64) и R<0, когда реакція направлена во внутреннюю сторону по

Подставляя значенія вторых производных отъ координать по времени въ уравненіе, выражакщее условіе для ускоренія, найдемь:

откуда

Квадрать скорости можно легко выразить съ помощью интеграла живой силы, такъ какъ существуетъ силовая функція:

Мы имвемъ:

(постоянная в опредвляется по начальнымъ даннымъ). Отсюда:

значить:

Это же выражение служить и для опредёления давления. Ревкийя шара одёлается равною нулю тогда, когда точка придеть
въ такое положение, для котораго $\chi = \frac{2 k}{3 mg}$; это положение находится на верхней полусферъ.

\$ 6. Уравненія равновисія точки, находящейся на гладкой поверхности.

Уравненія равновісія матеріальной точки, находяшейся на гладкой поверхности, мы получимь изъ дифференціальныхь уравненій движенія (6), полагая ускореніє точки равничь нулю, т.е. полагая, что

$$x^{n}=0$$
, $y^{n}=0$, $y^{n}=0$.

Уравненія эти будуть:

$$X + \frac{\Re \Im f}{\Delta f \Im x} = 0,$$

$$Y + \frac{\Re \Im f}{\Delta f \Im y} = 0,$$

$$Z + \frac{\Re \Im f}{\Delta f \Im x} = 0.$$
(10)

Исканцая величину Я, находимв:

$$\frac{X}{\frac{\partial f}{\partial x}} = \frac{y}{\frac{\partial f}{\partial y}} = \frac{Z}{\frac{\partial f}{\partial x}}$$
 (11)

Эти равенства выражають условіе, необходимоє и достаточное для равновёсія точки на гладкой поверхности: равнодёйствующая данных силь, приложенных къточкі, должна быть направлена по нормали къ поверхности.

Два уравненія (11) вийстй об уравненієми поверхности (х , у , т)-0 , послужать намы для опредёленія положенія равновій точки на гладкой поверхности при дійствім заданных силь, т.е. для опредёленія трехь координать точки (х , у , т); такимы образомы на можень получить одно положеніе равновёсія точки, или нікоторое конечное число положеній равновёсія, во можемы и безконечное большое число положеній равновій на ністорой линій или на нікоторой части поверхности.

Величину реакціи Я найдемь съ помощью одного изъ уравневій (10), подставивни вивсто координать х , у , я полученняя ... ихъ значенія.

§ 7. Движение мочки по негладкой поверхности.

Если точка движется по негладкой поверхности, тогда, кроив нормальной реакціи Я, на точку будеть двиствовать еще одна сила, именно сила премія.

На основаніи опыта установлены слёдующія дна свойства сили тренія:

- 1) Сила тренія, приложенная къ точка, направлена по той же прямой, что и скорость точки, но въ противоположную сторону;
 - 2) Величина силы тренія равна абсолютной величина нориаль-

ной разкцін, умноженной на накоторый постоянный коэффиціенть к, называемый коэффиціентом в динамичаскаго тренія; — этоть коэффиціенть характеризуеть степень тероховатости данной поверхности.

Такимъ образомъ:

гдь [Я] обовначаеть абсолютную величину нормальной реакціи.

Коэффиціенть тренія динамическаго, развивающагося при движеніи точки по поверхности, не болке коэффиціента статическаго тренія той же поверхности, т.е. коэффиціента тренія въ случав покощейся точки.

Такъ какъ cosinus' в угловъ, образуемихъ скоростью точки съ координатнеми осями, виражаются отношеніями $\frac{\infty'}{v}$, $\frac{\gamma'}{v}$, $\frac{\chi'}{v}$, то на основаніи упомянутихъ више свойствъ сили тренія, проекціи ея на координатныя оси будутъ:

$$T.cos(T,X) = k[R](-\frac{x}{x}) = -k[R] - \frac{x}{x},$$

 $T.cos(T,Y) = -k[R] + \frac{x}{x},$
 $T.cos(T,X) = -k[R] - \frac{x}{x}.$

Присоединяя къ задаваемымъ силамъ, приложеннымъ къ точкъ, нормальную резицію поверхности и силу тренія, мь разсматриваемъ точку какъ свободную; и потому получаемъ дифференціальныя уравненія движенія точки по негладкой поверхности въ видъ:

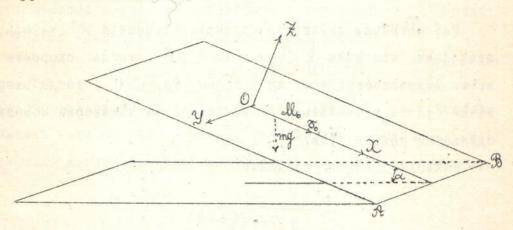
$$\begin{split} m.x'' &= X + \frac{\Re \, 9 f}{4 f \, 9 x} - k. [\Re] \cdot \frac{x'}{v'} \,, \\ m.y'' &= Y + \frac{\Re \, 9 f}{4 f \, 9 y} - k. [\Re] \cdot \frac{y'}{v} \,, \\ m.x' &= Z + \frac{\Re \, 9 f}{4 f \, 9 z} - k. [\Re] \cdot \frac{z'}{v'} \,. \end{split}$$

Присоединяя къ этимъ тремъ уравненіямъ уравненіе поверхности $f(x_1,y_1,t)=0$, имвемъ четыре уравненія для опредвленія четырехъ неизвъстныхъ: x_1,y_1,t_2, x_3 .

Примпръ.

Прямолиней вое движение тяжелой точки по негладкой наклон-

Пусть ∞ - уголь, составляемый плоскостью съ горизонтомъ (черт. 65), k - коэффиціенть динамическаго тренія. Наклонную плоскость принимаемь за плоскость \mathfrak{XOY} ; ссь \mathfrak{OX} направляемь по линіи наибольшаго наклона внизь; ось \mathfrak{OX} по перпендикуляру къ плоскости вверхъ.



Чертехъ 65.

Уравнение плоскости: 7 = 0.

Пусть начальная скорость v, направлена по оси \mathcal{OX} внизъ (x)>0, тогда дифференціальныя уравненія движенія будуть:

$$m.x'' = m.g.sin\alpha - k[R],$$

$$m.y'' = 0,$$

$$m.z'' = -m.g.cos\alpha + R.$$

Такъ какъ 2°= 0 , то изъ послёдняго дифференціальнаго уравненія находимь:

Подставимъ значение R въ первое изъ дифференціальныхъ уравненій:

moc"= m.g.sina-kmg.cosa

сткуда, по сокращения нат, имвемь:

Отсюда слёдуеть, что въ разсматринаемомъ случай ускорение постояни, т.е., что точка движется равноускореню.

Полагая, что начальныя данныя суть: ∞ , и ∞ , найдемъ:

$$x'=x_0'+g.cos\alpha.(tg\alpha-k).t$$
,

A

$$x = x_0 + x_0 + \frac{1}{2} g \cos \alpha (tg\alpha - k) + \frac{1}{2}$$

Разсматривая выраженіе проєкціи ускоренія x" на ось O X_i , заихчаємь, что если $k < t_Q x$, то x">0, тогда скорость все время возрастаєть; если же $k > t_Q x_i$, то x"<0, тогда скорость точки будеть уменьшаться и, наконець, въ нъксторий моменть сдълается равною нулю.

Полагая x'=0 , найдемъ:

$$t_1 = \frac{x_0^2}{g.\cos\alpha.(tg\alpha-k)}$$

Такъ какъ $t_q \propto -k < 0$, то при $x_o > 0$, $t_i > 0$; это показываетъ, что моментъ t_i следуетъ за начальнемъ моментомъ; такимъ образомъ, въ разсматриваемомъ случае движущаяся точка остававливается въ моментъ t_i и затёмъ продолжаетъ оставаться въ ноков.

Если начальная скорость σ обудеть направлена вверх $(x_0^2 < 0)$, то первое изъ дифференціальныхъ уравненій движенія представится въ видъ:

$$m.x$$
 = $m.g.sin\alpha + k.|R|$

и въ послъдующія формуль вивето (tga-k) войдеть (tga+k).

Примпианів. Уравненіе данной поверхности, по которой движется матеріальная точка, содержить время $[\xi(x,y,z,t)]$ въ тёхъ случаяхъ, когда поверхность сама движется или деформируется.

Примъръ перваго случая представляеть падающая подъ вліяніемъ сили тяжести наклонная плоскость, составляющая съ горизонтомъ уголъ ∞ ; если плоскость остается параллельной самой себъ, то предполагая, что ось 0 % направлена по перепендикуляру къ плоскости вверхъ, ме получимъ уравненіе плоскости въ видъ:

$$x + \frac{1}{2} qt^2 \cos \alpha = 0$$
;

примёрь второго случая представляеть поверхнооть шара, радіусь котораго возрастаеть пропорціонально времени

Дифференціальныя уравненія движенія точки въ этихъ случаяхъ имають тоть же видь, который указань выше [уравненія (6)] для случая, когда уравненіе поверхности не содержить времени.

ГЛАВА VII.

ABUNERIE TOURH NO KPHBOH.

§ 1. Дифференціальныя уравненія движенія и реакція кривой.

Криная задается обыкновенно уравненіями двукъ повержностей, которыя своимъ пересъченіемъ ее образують:

$$\{y_1(x, y, x) = 0, \}$$
 (1) *)

Уравненія (1) будуть содержать время t въ тёхъ случаяхъ, когда кривая движется или деформируется, но здёсь мы будемъ разсматривать только тотъ случай, когда данная кривая венодвижна.

Въ простейшемъ олучав, когда данная кривая плоская, мы принимаемъ ея плоскость за плоскость XOY и тогда уравненія кривой будуть:

$$\left\{ (\infty, y) = 0, \atop x = 0. \right\}$$

Первое изъ уравненій (1') есть уравненіе пилиндра, производящія котораго параллельны оси СЕ, второе -уравненіе плоскости ХОУ.

Данная кривая можеть быть реальная, какъ напримёрь, желобь или криволинейная трубка, (въ которой движется матеріальная точка), и геометрическоя, въ дёйствительности несуществующая, а дающая лишь геометрическое представленіе нёкотораго условія; - по такой кривой, именю, по окружности, движется, напримёрь, матеріальная точка, прикрёпленная къ стержню, вращающемуся вокругь неподвижной оси.

Реальная кривая можеть быть гладкая и негладкая. Мы бу-

$$f_1(x, y) = 0$$
,
 $f_2(x, x) = 0$.

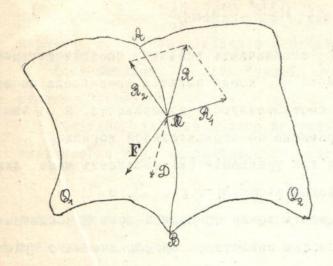
uau

$$f_2(x, x) = 0.$$

$$y - g_1(x) = 0,$$

$$x - g_2(x) = 0.$$

^{*)} Въ частных в случаях в уравненія (1) могуть импть облас простой видь:



Чержекъ 66.

которыя обозначимь черезь Q, и Q, .

демъ сначала разсиятринать случай гладкой кривой, къ которому относится и движеніе точки по геометрической кривой.

Пусть точка М движется по кривой АВ (черт. 66), представлякщей перестчение двухъ гладкихъ поверхностей,

Пусть проекціи равнодъйствующей F данныхь силь, приложенныхь къ точкь, будуть X, Y, Z. Каждая изъ поверхностей $\mathbb{Q}_{_1}$ и $\mathbb{Q}_{_2}$ оказываеть на точку реакцію, направленную по нормали къ поверхности, первая — реакцію $\mathbb{R}_{_1}$, вторая — реак

nin R.

Присоединяя къ задаваемемъ силамъ, приложеннемъ къ точкё, реакціи поверхностей, мы разсматриваемъ точку, какъ свободную, и потому дифференціальная уравненія движенія точки по гладкой кривой получимъ въ видё:

$$m.x''=X+\frac{R_{1}}{\Delta f_{1}}\frac{\partial f_{1}}{\partial x}+\frac{R_{2}}{\Delta f_{2}}\frac{\partial f_{2}}{\partial x},$$

$$m.y'=Y+\frac{R_{1}}{\Delta f_{1}}\frac{\partial f_{1}}{\partial y}+\frac{R_{2}}{\Delta f_{2}}\frac{\partial f_{2}}{\partial y},$$

$$m.x''=Z+\frac{R_{1}}{\Delta f_{1}}\frac{\partial f_{1}}{\partial x}+\frac{R_{2}}{\Delta f_{2}}\frac{\partial f_{2}}{\partial x},$$
(2)

ГДВ

$$\Delta f_{k} = \sqrt{\frac{9 f_{k}^{2}}{9 x}^{2} + \left(\frac{9 f_{k}}{9 y}\right)^{2} + \left(\frac{9 f_{k}}{9 x}\right)^{2}}$$
*)

Какъ \mathcal{R}_1 , такъ и \mathcal{R}_2 обозначають величину соотвётствующей реакціи, взятую со знакомь +, когда реакція направлена по положительной нормали къ соотвётствующей поверхности, и со знакомъ -, когда она направлена по отрицательной вормали.

Два уравненія (1) и три уравненія (2) послужать намь для спредъленія пяти неизвъстных x, y, z, R_{z} и R_{z} .

Для опредёленія движенія точки по данной кривой, исключимь изъ уравненій (2) съ помощью извёстнаго алгебранческаго прісма реанціи Я, и Я,.

Если уравненія (1) дадуть:

$$\mathcal{Y} = \varphi_1(x),$$

$$\chi = \varphi_2(x),$$
(3)

TO

$$y' = \varphi_1'(x).x',$$

 $z' = \varphi_2'(x).x',$ (4)

8

$$y'' = \varphi_1''(x) \cdot x'^2 + \varphi_1'(x) \cdot x'',$$

$$\chi'' = \varphi_2''(x) \cdot x'^2 + \varphi_2'(x) \cdot x''.$$
(5)

Въ результате не получинъ дифференціальное уравненіе второго порядка относительно координаты с. Интегрируя это ура-

$$f_1(x,y,x,t) = 0$$
,
 $f_2(x,y,x,t) = 0$.

^{*)} Запинимъ, что та ке уравненія (2) выракають движенів точки по кривой и въ томъ случат, когда уравненія ся оудуть содержать время t:

вненіє, ин найдент первый и второй интеграль, содержащіє двт постояння произвольныя С и Я і, для опредтленія которых послужать: начальное положеніе и начальная скорость точки.

Если найдемъ ∞ , какъ функцію отъ t, C и D, то по формуламъ (3) найдемъ затъмъ γ и ∞ .

Очевидно, для начальнаго положенія можно задать только одну координату, напримъръ, ∞ , потому что по формуламъ (3)

а для начальной скорости только одну проекцію, напримъръ, ∞ ., такъ какъ по формуламъ (4):

$$y_{o}^{1} = \varphi_{1}^{1}(x_{o}).x_{o}^{1},$$
 $z_{o}^{1} = \varphi_{2}^{1}(x_{o}).x_{o}^{1}.$

Перейдень къ разсистрънію реакцій Я, и Яді.

N

Эти реакціи ин можемь сложить по правилу парадлелограмма въ одну равнодёйствующую Я (черт. 66).

Сила \Re , заключающаяся въ плоскости (\Re , \Re), нормальной къ данной кривой, называется реакціей кривой; такимъ образомъ реакція кривой линін есть равнодъйствующая двухъ реакцій, которыя оказывають на точку двё новерхности, нересъкающіяся по этой кривой.

Очевидно, что сумма двухъ послёднихъ членовъ въ каждомъ изъ уравненій (2) виражаетъ проекцію реакціи кривой \Re на соотвётственную оси, такъ что:

$$\begin{aligned} & \Re.\cos(\Re,\mathcal{X}) = \frac{\Im_4 \Im_4}{\Delta_f^4} \frac{\Re_4}{\partial x} \frac{\Im_4}{\Delta_f^6} \frac{\Im_2}{\partial x} , \\ & \Im.\cos(\Re,\mathcal{Y}) = \frac{\Im_4}{\Delta_f^4} \frac{\Im_4}{\partial y} \frac{\Im_4}{\Delta_f^6} \frac{\Im_4}{\partial y} , \\ & \Im.\cos(\Re,\mathcal{Z}) = \frac{\Im_4}{\Delta_f^4} \frac{\Im_4}{\partial x} \frac{\Im_4}{\Delta_f^6} \frac{\Im_4}{\partial x} . \end{aligned}$$

или по тёмъ же уравненіямъ (2):

$$\mathcal{R}.\cos(\mathcal{R},\mathcal{X}) = m.\mathbf{x}' - \mathbf{X},$$

$$\mathcal{R}.\cos(\mathcal{R},\mathcal{Y}) = m.\mathbf{y}' - \mathbf{Y},$$

$$\mathcal{R}.\cos(\mathcal{R},\mathcal{X}) = m.\mathbf{x}' - \mathbf{Z}.$$
(6)

Зная данныя силы, приложенныя къ точка, и движение точки, найдемъ изъ уравнений (6) три проекціи реакціи Я, какъ функціи времени, а сладовательно, спредалимъ величину и направление реакціи кривой.

Если кривая оказываеть на точку М реакцію Я, то по извъстному принципу, обратно, точка М оказываеть на кривую силу Д, равную и противоположную реакціи Я (черт. 66), - ата сила называется: давленіе мочки на кривую.

Такии образом изъ опредёленія давленія слёдуеть, что накожденіе реакціи кривой линіи и нахожденіе даеленія точки на кривую - вопросы равносильные; но даеленіе на кривую разсматривается чаще, чёмь реакція кривой.

Въ случат плоской кривой, какъ мы выше заметили, уравненія ея будуть:

$$\{(x,y)=0,\}$$

$$\neq 0$$

Предположимъ сначала, что равнодёйствующая силъ, приложенныхъ къ точкё, во все вреия движенія направлена въ плоскости кривой, тогда проекціи ея будутъ: X , У , Z = 0

Составииъ дифференціальныя уравненія движенія точки:

$$mx^{2}=X+\frac{\mathcal{R}}{\Delta f}\frac{\partial f}{\partial x},$$

$$my''=Y+\frac{\mathcal{R}}{\Delta f}\frac{\partial f}{\partial y}$$
(2)

Эти два уравненія *), вибств съ уравненіемь f(x,y)=0 служать для опредъленія трехь неизвъстныхь: x , y , R въ функціяхь времени.

Исключая Я изъ уравненій движенія, получиль:

$$\frac{\partial f}{\partial y}(mx'-X) - \frac{\partial f}{\partial x}(my'-Y) = 0$$
.

Подставляя сюда вийсто у его выражение въ функціи отъ ∞ , полученное изъ уравненій (1'), и произведя интегрированіе, найдемъ ∞ , какъ функцію отъ t и постоянняхъ произвольныхъ C и $\mathcal D$.

 $\mathtt{З}\mathtt{н}\mathtt{a}\mathtt{s}\mathtt{x}$, легко найти \mathtt{y} и затёмъ \mathtt{R} .

Если равнодёйствующая силь, приложенных къ точкё, не заключается въ плоскости данной кривой, тогда проекціи ея будуть: X, У, Z, и дифференціальныя уравненія движенія представятся въ видё:

$$mx'' = X + \frac{\Re \frac{\partial f}{\partial x}}{2},$$

$$my'' = Y + \frac{\Re \frac{\partial f}{\partial y}}{2},$$

$$mx'' = Z + \Re_2.$$

гдъ \mathcal{R}_{2} реакція плоскости кривой (плоскости XOY.).

Такъ какъ 2 = 0 , то третье изъ уравненій (2 и) дасть наиъ:

$$\mathcal{R}_2 = Z$$

Следовательно, реакція плоскости по величине равна составляющей данной силь по перпендикуляру къ влоскости и направлена въ противоположную сторону.

Координаты х , у и реакція Я находятся такъ же, какъ и въ предыдущемъ случав.

^{*)} Thense ypasses oo payasmes so noxisemso: 0 = 0.

§ 2. Законъ живой силы.

Примънинъ законъ живой силы къ движенію точки по гладкой неподвижной кривой.

Знаемв, что

но $\mathcal{R} \perp v$, слёдовательно, элементарная работа реакціи кривой равна нулю. Такимъ образомъ, безконечно малое приращеніе живой силь для точки, движущейся по гладкой неподвижной кривой, выражается такъ же, какъ и въ случат свободной точки:

$$d\frac{mv^2}{2} = F.ds.cos(F,v).$$

Если данная сила (или равнодёйствующая данных силь), приложенная къ точке, движущейся по гладкой неподвижной кривой, имъетъ поменціаль (W), то законъ живой силы даетъ намъ инмеграль живой силы:

$$\frac{mv^2}{2} - u = h$$
. (*).

Слёдуеть имёть въ виду, что для движенія точки по гладкой неподвижной кривой существуеть интеграль, аналогичный интегралу живой сили, всякій разь, какь данная сила, придоженная къ точкё зависить полько от положенія точки.

Въ самомъ дёлё, выразивши съ помощью двухъ уравненій данной кривой координаты точки x, y, z въ функціяхъ одной перемённой w (напримёръ, въ функціяхъ отъ x), мы найдемъ въ разсматриваемомъ случай слёдующее выраженіе элементарной работъ:

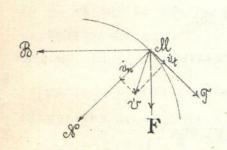
а тогда изъ закона живой силе получаемъ:

$$\frac{m \cdot v^2}{2} - \int \mathcal{F}(u) \cdot du = \text{const.} \dots (**)$$

Интеграль живой силе (*) [или аналогичный интеграль (**)] когда онь существуеть, достаточень для опредпленія дейженія точки по кривой, такь какь для этого достаточно найти одну изь координать точки (напримъръ, ∞), какь функцію времени.

§ 3. Вторая форма дифференціальных в уравненій движенія точки по коподвижной кривой.

Уравненія данной кривой въ нѣкоторехъ случаяхъ трудно написать, въ другихъ они очень сложнь; поэтому ин составимъ теперь дифференціальныя уравненія движенія точки по неподвижной
кривой въ иномъ видѣ, взявши проекціи ускоренія, силы и реакціи на три взанино перпендикулярныя оси, движущіяся виѣстѣ съ
точкой именно, на касамельную (МГ) къ кривой, направленную въ
сторону движенія точки (т.е. на направленіе скорости) (черт.



Черженъ 67.

67), на главную нормаль (ММ), направленную къ центру кривизны кривой, и на перпендикуляръ къ этичъ двумъ осямъ, т. е. на бикормалъ (МВ).

Выражение для проекцій ус-

ную нормаль траекторіи точки намъ уже извёстны изъ курса Кинематики:

$$\dot{v}.cos(\dot{v}, J) = \frac{dv}{dt}$$
,

$$\dot{v}.cos(\dot{v}, \mathcal{X}) = \frac{v^2}{9}$$

гдв 🛭 радіусь кривизна траекторін. Такъ какъ ускоровіє нахо-

дится въ плоскости кривизна, то проекція ускоренія на бинормаль траекторіи равна нулю:

Такимъ образомъ, дифференціальныя уравненія движенія точки представятся въ видѣ:

$$m\frac{dv}{dt} = \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F},\mathbf{F}),$$

$$m\frac{v^2}{2} = \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F},\mathbf{F}) + \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F},\mathbf{F}),$$

$$0 = \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F},\mathbf{F}) + \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F},\mathbf{F}).$$
(7)

Первое изъ уравненій (7) служить для опредёленія движенія, а второе и третье для опредёленія реакціи R, слёдовательно, и для опредёленія давленія D точки на кривую. Принимая во вниманіе, что:

$$\mathcal{D}.\cos(\mathcal{D},\mathcal{K}) = -\Re.\cos(\mathcal{R},\mathcal{K}),$$

$$\mathcal{D}.\cos(\mathcal{D},\mathcal{B}) = -\Re.\cos(\mathcal{R},\mathcal{B}),$$

можемъ на основаніи уравненій (7) написать слёдующія выраженія проекцій давленія:

$$\mathcal{D}.\cos(\mathcal{D},\mathcal{B}) = \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F},\mathcal{B}) - \frac{mv^2}{2},$$

$$\mathcal{D}.\cos(\mathcal{D},\mathcal{B}) = \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F},\mathcal{B})$$

Чтобы найти проекцін данной силь F на главную нормаль и на бинормаль, спроектируемь эту силу предварительно на нормальную плоскость ХМЯ (черт. 68).

· Обозначимъ проекцію силь F на пл. МШВ черезъ F_n . Оче-

^{*)} Ировкція реакціи равка нулю, чоо:

видно:

$$\mathbf{F}.\cos(\mathbf{F},\mathcal{X}) = \mathbf{F}_n.\cos(\mathbf{F}_n,\mathcal{X}),$$
$$\mathbf{F}.\cos(\mathbf{F},\mathcal{B}) = \mathbf{F}_n.\cos(\mathbf{F}_n,\mathcal{B}).$$

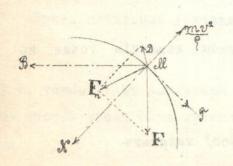
Подставляя въ уравненія (8) вибсто проеквій силь F на главную нормаль и бинормаль мхъ выраженія черезъ F_n , получимъ:

$$\mathcal{D}.\cos(\mathcal{D},\mathcal{H}) = \mathbf{F}_{n}\cos(\mathbf{F}_{n},\mathcal{H}) - \frac{mv^{\epsilon}}{\xi},$$

$$\mathcal{D}.\cos(\mathcal{D},\mathcal{B}) = \mathbf{F}_{n}\cos(\mathbf{F}_{n},\mathcal{B}).$$
(8')

Изъ уравненій (8') слёдуєть, что проєкціи на главную нормаль и бинориаль давленія на кривую выражаются двумя членами; значить, давленіе есть равнодёйствующая двухь силь; одна изъ нихъ есть проєкція данной силь на нормальную плоскость, а другая по величинь равна $\frac{mv^2}{2}$ и направлена по главной нормали, но не къ пентру кривизнь, а въ сторону выпуклости (въ сторону стрицательной оси \mathcal{N} .).

Эта вторая сила, по величина равная масса, умноженной на квадрать скорости и раздаленной на радіусь кривизна ($\frac{m.v^2}{\varrho}$), называется центробижной силой.



Чертекъ 68.

Такимъ образомъ, давление точки на кривую есть равнодийствующая двухт силъ: проекціи данной силь на нормальную плоскость и пентроб'яжной силь.

Изъ сказаннаго ясно, что центробажная сила есть только составляющая того давленія, ко-

торое точка оказнваеть на кривую, значить, пентробъжная сила

не всть сила, приложенная въ точка, а исходящая отъ точки и приложенная въ кривой, по которой точка движется.

Заийтний, что сина, но величний равная ускоренію точки, умноженному на массу (mir), и направленная въ сторому, промивоположную ускоренію, называется силою инерціи; обозначний силу имерціи черезь Q; очевидно, проекціи ся на координатвия оси будуть:

а проеквім на касачельную, на главную нормаль и на бинормаль траенторіи будуть:

Q.
$$\cos((Q, \mathcal{T}) = -m \frac{dv}{dt}$$
,
Q. $\cos(Q, \mathcal{X}) = -m \frac{v^{4}}{2}$,
Q. $\cos(Q, \mathcal{B}) = 0$.

Второе изъ этихъ уравненій показываеть, что центробижная сила всиь пормальная составляющая силы инерцій.

Вийстй съ тапъ на видинъ, что въ томъ случай, когда точна движется по кривой съ постоянкой скоростью, сила инерніи и есть ничто иное, какъ центробёжная сила.

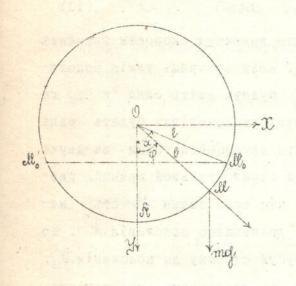
Разсмотримъ важнёйшіе часяние одучои движенія точки во привой.

\$ 4. Натематическій (круговой) маятнико.

Тяжелая точка М (черт. 69) соединена съ неподвижной точкой О посредствомъ невъсомаго, негибкаго и перастяжниаго стержня длини С, который можеть вращаться вокругъ точки О въ вертикальной плоскости; разсмотримъ колебательное движение точки М

Наиз предстоить такимь образомы разсмотрёть колебательное движение тяжелой точки по окружноски радіуса ⟨ , заключалщейся въ вертикальной плоскости.

Пентръ окружности возьнемъ за начало координатъ; ось ОУ



Чертекъ 69.

направимъ вертикально внизъ.

Опредалинь свачала

деижение точки М., а за
тамь и давление ея на

окружность или на стер-

1) Денженій. Сила, приложенная къ точкъ имъетъ потенніаль:

слёдовательно, существуеть законь сохраненія живой сила и можеть быть написань интеграль живой сили:

$$\frac{mv^2}{2} = mgy + h \dots (9)$$

Пусть начальныя условія будуть:

т.е. точка М въ начальный моменть отклонена отъ оси ОД на нъкоторый уголъ ∝ и пущена съ начальною скоростью, равною ну-

Изъ начальных условій находимь:

Подставляя въ уравненіе (9) значеніе постоянной произвольной \upkarpi и введя перемённый уголь \uppha 1, получима:

$$\frac{m v^2}{2} = m g.l.(\cos \varphi - \cos \alpha)$$
,

откуда:

$$v^2 = 2 g \cdot l \cdot (\cos \varphi - \cos \infty) \cdot \dots$$
 (10)

Изъ уравненія (10) видимъ, что величина скорости зависитъ только отъ сояф, слёдовательно, если возьмемъ такія положенія точки м, для которыхъ сояф будетъ имёть одно и то же значеніе, то скорость точки въ этихъ положеніяхъ будетъ одна и та же. Такимъ образомъ, скорости движущейся точки въ двухъ положеніяхъ, находящихся на одной горизонтальной прямой, равны между собою; отсюда слёдуетъ, что если точка м отъ начальнаго положенія м, то она непремённо поднимется по другую сторону до положенія м, то она непремённо поднимется по другую сторону до положенія м, находящагося на одномъ горизонтё съ начальнымъ положеніемъ, потому что тамъ только скорость будетъ равна нулю; при этомъ время, въ теченіе котораго точка проходить дуги м ж и жм, будеть одинаково.

Определимъ законъ, по которому происходитъ колебавіе маятника, т.е. найдемъ зависимость между угломъ φ и временемъ т.

Такъ какъ

$$v^2 = \ell^2 \phi^2$$
,

то изъ уравненія (10)

Пользуясь формулами:

$$\cos \varphi = 1 - 2 \sin^2 \frac{\varphi}{2}$$
,

eosa=1-2 sin2 a,

получии:

$$\varphi'^{\frac{2}{2}} \frac{4q}{l} \left(\sin^{2} \frac{\alpha}{2} - \sin^{2} \frac{\varphi}{2} \right),$$

откуда:

Передъ радикаломъ будетъ знакъ -, потому что сначала уголъ с уменьшается.

Изъ вераженія ф' находимъ:

$$\frac{d\varphi}{\sqrt{\sin^2\frac{\omega}{2} - \sin^2\frac{\varphi}{2}}} = -2\sqrt{\frac{q}{\ell}} \cdot dt \qquad (11)$$

Интегрируеив:

Въ лёвой части у насъ получился такъ назвваемый эллиптическій интеграль, котораго мы въ конечномъ видё найти не можемъ.

Упростимъ нашъ эллиптическій интеграль, вводя новую переивнию из, удовлетворяющую следующему уравненію:

$$\sin\frac{q}{q} = \sin\frac{\alpha}{q} \cdot \sin u;$$
 *)

отсюда находимъ:

^{*)} Им импень право сдплать такую зампну, чоо ф см., слп-

слёдовательно:

$$d\phi = \frac{2.\sin\frac{\alpha}{2}.\cos u.du}{\sqrt{1-\sin^2\frac{\alpha}{2}.\sin^2u}}.$$

Такъ какъ

$$\sin^2\frac{\alpha}{2} - \sin^2\frac{\alpha}{2} = \sin^2\frac{\alpha}{2} - \sin^2\frac{\alpha}{2} \cdot \sin^2\alpha = \sin^2\frac{\alpha}{2} \cdot \cos^2\alpha$$

TO

Подставииъ въ уравненіе (11), вивсто с н радикала, найденныя значенія, получииъ:

Въ правой части здёсь надо поставить знакъ + , а не части въ уравнении (11), по слёдующимъ соображеніямъ:

когда
$$\varphi = \alpha$$
 , тогда $smu = 1$ значить $u = \frac{\pi}{2}$, $u = 0$, $u = \pi$, $u = \pi$, $u = 0$, $u = \pi$, $u = \pi$, $u = 0$, $u = \pi$, $u = 0$, $u = \pi$, $u = 2\pi$ и т. д.

Мы видимъ, что перемънный уголъ съ теченіемъ времени все возрастаетъ, слъдонательно, производная du будетъ все время положительная, поэтому передъ корнемъ надо взять + 1, и эллиптическій интегралъ нашъ выразится такъ:

$$\int \sqrt{1-\sin^2\frac{\pi}{2}\cdot\sin^2u} = +\sqrt{\frac{9}{6}\cdot t} + \frac{1}{6}\cdot t +$$

Постоянную произвольную $C_1 = \frac{c}{2}$ получинь изъ уравненія (12) полагая

$$t = 0$$
,

и, следовательно:

$$C_{1} = \left(\int \frac{du}{\sqrt{1 - \sin^{2} \alpha \cdot \sin^{2} u}} \right)_{u = \frac{\pi}{2}}$$

Такимъ образомъ получимъ:

Отсюда ясно, что для того, чтобы опредёлить время въ котторое точка перемёщается изъ \mathcal{M}_o въ какое угодно положеніе \mathcal{M} мы должны взять опредёленный интеграль въ предёлахъ отъ $\frac{\pi}{2}$ до соотвётствующаго положенію \mathcal{M} вначенія перемённой и помножить его на $\sqrt{\frac{\pi}{2}}$

Отсюда уже, какъ частный случай, находимъ время прохожденія точки изъ начальнаго положенія М. въ низшее положеніе Н:

Точно также найдень время прохожденія точки изъ А въ М

Важно опредёлить ервия одного размаха математического ма-

ятника, т.е. время прохожденія точки изъ М. въ М., - обовначимь его черезь Г; очевидно, будеть:

но выше было указано, что скорость точки на одномъ и томъ же горизонтъ одна и та же, будетъ ли точка двигаться вверхъ или опускаться внизъ, значитъ:

t, = t2.

и, слёдовательно:

Введемъ, вийсто и, новую переийнную и, удовлетворяющую слёдующему условію:

Отсюда, когда и = П:, тогда и = 0,

Кроив того,

dry - dre

u

sinu, = sinu

Такимъ образомъ:

Разложимъ подъинтегральную функцію въ рядъ. Обозначивши:

получимъ по биному Ньютона:

$$(1-x^4)^{-\frac{1}{2}} = 1 + \frac{1}{2}x^2 + \frac{1.3}{2.4}x^4 + \frac{1.3.5}{2.4.6}x^6 \dots$$

Поэтому предвдущее выражение $\mathcal T$ представится въ видъ слъдующей сумми:

Получился рядъ интеграловъ одного тина, которые находятся по общей формуль:

Примвнивши эту формулу, находимь:

$$9 = \pi \sqrt{\frac{1}{q}} \left\{ 1 + \left(\frac{1}{q}\right)^2 \sin^2 \frac{1}{2} + \left(\frac{1.3}{2.4}\right)^2 \sin^4 \frac{1}{2} + \left(\frac{1.3.5}{2.4.6}\right)^2 \sin^2 \frac{1}{2} + \dots \right\}$$

При достаточно маломъ ∝ только приблизительно можно принимать обычное выражение времени одного размама:

гораздо точные, если положить sinus равных дугы и удержать только второй члены, время Г выразится по формулы:

$$T=\pi.\sqrt{\frac{1}{g}}\cdot\left(1+\frac{\alpha^2}{16}\right)$$

Мы видимъ, что время одного размаха математическаго маятника зависить отъ угла начальнаго отклоненія: чёмъ послёдній больше, тёмъ больше время колебанія, значить колебанія даннаго математическаго маятника, строго говоря, не маохронны *).

^{*)} ПРИМВЧАНІЕ. Кромп колеоательного движенія точка М въ разспатриваемомъ примъръ можетъ, въ зависимости отъ величикы начальной скорости, или приолижаться къ верхней точкъ окружности. или описывать всю окружность въ одномъ и томъ же нап, абленіи.

2) Давленів. Опредёлимь давленів тяжелой точки Ш на окружность вертикальнаго крупа, но которой происходить колебательное движенів.

Мы вывели слёдующее общее выражение для проекціи давленія на главную нормаль

$$\mathcal{D}.\cos(\mathcal{D},\mathcal{N}) = F_{n}\cos(F_{n},\mathcal{N}) - \frac{mv^{2}}{\varrho},$$

гда. Е проекція сили на нормальную плоскость.

Въ разсиатриваемонъ нами случав нормаль « направлена по МО къ центру круга (черт. 69), и

cos(£, 8) -±1;

затвиъ

$$\mathbf{F}_{n}$$
ecs $(\mathbf{F}_{n}\mathcal{X})$ = -m. g.eos φ ,

И

$$\frac{mv^2}{9} = \frac{mv^2}{\ell} = 2mg(\cos\varphi - \cos\alpha).$$

Подставляя эти значенія въ выраженіе проекціи давленія на главную нормаль, находимъ:

 $\mathfrak{D}.evs(\mathfrak{D}, \mathscr{X}) = -mg.cos\varphi - 2.mg.(ces\varphi - cos\alpha);$

отсюда

D = mg. (3.0059 - 2.005a)

И

слёдовательно, давленіе направлено въ сторону выпуклости.

§ 5. Цинлоидальный маятникъ.

Разсмотримъ движеніе тяжелой точки по циклоидъ съ горизонтальнымъ основаніемъ, заключающейся въ вертикальной плоскости и обращенной выпуклостью внизъ.

Хотя и здёсь интеграль живой силы существуеть, тёмь не ме-

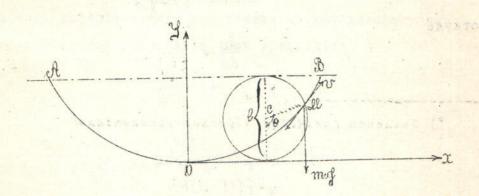
нъе въ данномъ случав удобнъе исходить изъ дифференціальнаго уравненія движенія

Обозначинъ черезъ S дугу циклонде, отсчитневемую отъ точки O(S>0 вправо отъ точки O , S<0 вайво отъ O), при движеніи точки дуга S или возрастаетъ или убневетъ, въ первоиъ случать не имъемъ

во второмъ

$$v = -\frac{ds}{dt}$$
;

тогда соотвётственно будеть:



Чертехъ 70.

и слёдовательно, лёвую часть уравненія (13) можень написать въ видё:

Правая же часть уравненія будеть:

$$F.cos(F, I) = F.cos(F, v) = -mg.cos(v, Y);$$

когда при движеніи дуга возрастаеть, и

когда дуга 5 убываетъ, следонательно:

$$F: cos(F, J) = \pm mg \frac{dy}{ds}$$

Производную $\frac{dy}{ds}$ найдемъ изъ слёдующаго уравненія, выражающаго дугу s пиклоиды въ зависимости отъ діаметра ℓ производящаго круга и ординать ψ

Дифференцируя, находиив:

откуда

$$x = \frac{1}{2} \cdot l(\theta + \sin \theta) ,$$

$$y = \frac{1}{2} \cdot l(1 - \cos \theta) ;$$

отсюда, для дифференціала дуги по формули:

находимъ

интегрируя, получавив:

слидоватвльно.

^{*)} Циклоида (черт. 70) задается уравненіями:

STRUPSUE:

$$\mathbf{F}_{\cos}(\mathbf{F}, \mathfrak{I}) = \pm \frac{m \mathfrak{Q}}{2 \ell} \cdot \mathfrak{S}$$
,

и дифференціальное уравненіе движенія (13) можемь написать вы видъ

$$\pm m \cdot \frac{d^2s}{dt^2} = \mp \frac{m \cdot g}{2 \cdot l} \cdot s$$

Раздёляя обё части этого уравненія при верхнихъ знакахъ (при движеніи дуга 5 возрастаєть) на + то, а при нижнихъ знакахъ (дуга 5 убываєть) на то, ин получинъ для движенія точки какъ вправо, такъ и влёво, одно и то же уравненіє:

$$\frac{\mathrm{d}s}{\mathrm{d}t^2} = \frac{q}{2\ell} \cdot s \quad ... \quad (13')$$

Заидчаемъ, что совершенно такого же вида дифференціальное уравненіе ми разсмотрёли уже въ случай прямолинейнаго движенія точки подъ вліяніємъ силе притяжевія къ неподвижному центру, пропорціональной разстоянію. Изъ уравненія:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -k^2.x,$$

ин нашли:

$$x = x_0 \cdot \cosh t + \frac{x_0}{k} \cdot \sinh t$$
.

Интегрируя уравненіе (13'), мв. очевидно, придемъ къ подобному же результату, и поэтому можемъ сразу написать второй интеграль нашей задачи:

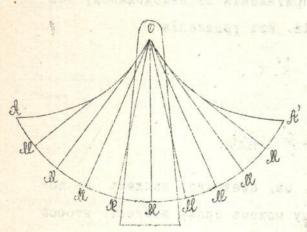
Это уравненіе выражаеть гармоняческое колецаніе точки, амплитуда котораго равна

Примемъ крайнее положение точки, при которомъ скорость ея равна нулю, за начальное положение; тогда 5° 0 г, замплитуда - 5°, и уравнение движения представится въ болве простоиъ вида:

Продолжительность одного размаха ликлондальнаго маятника будеть:

$$T = \pi \cdot \sqrt{\frac{2\ell}{q}}$$

Такимъ образомъ, мы видимъ, что амилитуда колебаній тяжелой точки на циклондё на продолжительность размаха никакого
влізнія не имветъ, слёдонательно, циклондальный маятникъ совершаетъ изохронныя колебанія, тогда какъ колебанія кругового
маятника, какъ было выше указано, не изохронны.



Чертежь 71.

Циклондальный маятникъ билъ построенъ Гюйгенсомъ; металлическая изогнутая пластинка АСА (черт.71) представляетъ развертку циклонди АЛА ; въ точкъ О прикръплена нить ОМ длины 20 г, на концъ которой находится тяжелый шарикъ М,; при движеніи шарикъ М ; при движеніи шарикъ М ; при движеніи шарикъ М ; при движеніи шарика М нить обер-

thosa ofspored sayrean

тываеть АОА и, савдонательно, точка М описываеть циклоиду

§ 6. Равновњоје матеріальной точки на гладкой кривой.

Уравненія равновисія точки на гладкой вривой:

$$f(x,y,x) = 0,$$

$$f(x,y,x) = 0,$$

получаются изъ дифференціальныхъ уравненій (2), если положить ускореніе точки равнымь нулю. Уравненія эти будуть:

$$X + \frac{\Re \Im f_{1}}{\Delta f_{1} \Im x} + \frac{\Im f_{2}}{\Delta f_{1}} \frac{\Im f_{2}}{\Im x} = 0,$$

$$Y + \frac{\Im \Im f_{1}}{\Delta f_{1}} \frac{\Im f_{2}}{\Im y} + \frac{\Im f_{2}}{\Delta f_{2}} \frac{\Im f_{2}}{\Im y} = 0,$$

$$Z + \frac{\Re \Im f_{1}}{\Delta f_{1}} \frac{\Im f_{2}}{\Im f_{2}} \frac{\Im f_{2}}{\Im f_{$$

Условія равновисія можемь также получить и изъ уравненія

$$\frac{chv}{dt} = \mathbf{F} \cos(\mathbf{F}, \mathbf{f})$$
;

полагая, что $\frac{dv}{dt} = 0$, найдень

$$F.cos(F, \mathcal{I}) = 0$$
,

откуда слёдуеть, что для равновёсія точки на гладкой кривой необходимо и достаточно, чтобы данная сила, приложенная къ точкъ, была перпендикулярна къ касательной, т.е., чтобы она заключалась въ нормальной плоскости кривой.

§ 7. Дифференціальныя уравненія движенія точки по негладкой кривой.

Когда точка движется по негладкой кривой, тогда, кроив нормальной реакціи \Re , на точку будеть двиствонать еще сила пренія, направленная по касательной къ кривой въ сторону, про-

тивоположную скорости, и по величинъ равная абсолютной величинъ нормальной реакціи, помноженной на коэффиціентъ динамическаго тренія (&).

Принимая во вниманіе силу тренія, ме, на основаніи уравненія (7), получимъ слёдующія дифференціальныя уравненія движенія точки по негладкой кривой:

$$m\frac{dv}{dt} = \mathbf{F}\cos(\mathbf{F}, \mathbf{I}) - k|\mathcal{R}|,$$

$$m\frac{v^2}{2} = \mathbf{F}\cos(\mathbf{F}, \mathbf{I}) + \mathcal{R}\cos(\mathcal{R}, \mathbf{I}),$$

$$0 = \mathbf{F}\cos(\mathbf{F}, \mathbf{I}) + \mathcal{R}\cos(\mathcal{R}, \mathbf{I}).$$
(14)

Такимъ образомъ, сила тренія входить только въ первое изъ уравненій движенія (14).

Для положенія поноя точки на негладкой кривой мы получимъ три уравненія изъ уравненій (14), полагая $\psi = 0$ и замѣняя коэффиціенть динамическаго тренія коэффиціентомъ статическаго тренія.

RHHETHKA CHCTEME TOYEKT.

TAABA I.

CHCTENA NATEPIANDHUXB TOTERB.

Системой матеріальных в точекъ назвелется такая совокупность матеріальных точекъ, въ которой движеніе каждой точки зависить отъ движеній или положевій вслую остальных точекъ*).

Эта зависимость обусловливается связями, которыя бывають двухь родовы: динамическія и кинематическія.

Динамическія связи образуются силами (взаимодийствія), приложенными къ точкамъ системе-

Примёръ такой системе, въ которой существують только динамическія связи, представляєть система изъ двухъ матеріальныхъ точекъ, взаимно притягинающихся по закону Ньютона.

Движеніе точки \mathcal{M}_1 зависить отъ движенія точки \mathcal{M}_2 1, потому что дъйствующая сила ($\frac{k.m_1.m_2}{\sqrt{2}}$) по величинъ и направленію
зависить отъ положенія точки \mathcal{M}_2 ; подобнымъ же образомъ движеніе точки \mathcal{M}_2 зависить отъ движенія точки \mathcal{M}_2 .

Система, подчиненная только динамическимъ связямъ, назн-

^{*)} Созласно зтому опредпленію совонупность, напримърь, свооодних в матеріальних в точекь, подверженних в дыйствію только сили тяжести, не образуеть системи.

вается системою свободных в матеріальных в точекв.

Важнёйшій примёрь такой системы представляєть солнечная система, если солнце, планеты и ихъ спутенки будемъ разсматритать, какъ матеріальныя точки.

Кинематическая сеязь выражается нёкоторымь уравненіемь, которому должны удовлетворять координать точекь системы.

Вудемъ обозначать точки системы буквами

иасси ихъ соотвътственно

а координаты:

$$x_1, y_1, x_1, x_2, y_2, x_2, x_3, y_3, x_5, \dots, x_i, y_i, x_i, \dots, x_n, y_n, x_n$$
.

(п обозначаеть число точекь системы), тогда кинематическая связь, которой подчинена система, выражается уравненіемь, ви-

$$f(x_1, y_1, x_1, x_2, y_2, x_2, \dots, x_n, y_n, x_n) = 0$$

Простайшій примарь системе, въ которой существуєть кинематическая связь, представляють два точки \mathcal{M}_{χ} и \mathcal{M}_{χ} и, соединенныя между собой стержнемь. Здась имаемь сладующее уравненіе кинематической связи:

$$(x_2 - x_1)^2 + (y_2 - y_1)^2 + (x_2 - x_1)^2 - \ell^2 = 0$$
.

ясно, что движение одной точки зависить отъ движения другой точки*).

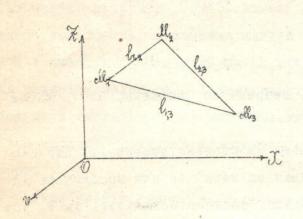
idn l daung numu.

Далье, замежимъ, что уравненія связей могуть содвржать вре-

^{*)} Замютимъ, что кинематическая связь можеть выражаться уравненіемъ, соединеннымъ съ неравенствомъ. Примъръ такой связи представляеть гиокая нить, связывающая ден точки: зъ этомъ случан мы оудемъ имъть:

Система, въ которой разстояніе между каждеми двумя точками остается постояннемь, называется неизмъняемой.

Пусть неизивняемая система состоить изъ трехъ точекъ M_1 ; M_2 , M_3 , соединенняхъ между собою стержнями $\ell_{1,2}$, $\ell_{2,5}$, $\ell_{3,5}$;



Чертекъ 72.

(черт 72); для этой системи существують три кинематическія связи:

$$(x_{3}-x_{1})^{2}+(y_{2}-y_{1})^{2}+(x_{2}-x_{1})^{2}-k_{1,2}=0,$$

$$(x_{3}-x_{1})^{2}+(y_{3}-y_{1})^{2}+(x_{3}-x_{1})^{2}-k_{1,3}=0,$$

$$(x_{3}-x_{2})^{2}+(y_{3}-y_{1})^{2}+(x_{3}-x_{2})^{2}-k_{2,3}=0.$$

Легко видёть, что прибавляя къ системе изъ трехъ

точекъ последовательно по одной точке, ме должне, для того, чтобе система оставалась неизмёняемой, каждую новую точку соединить стержнями съ тремя изъ предедущихъ; такимъ образомъ, присоединение каждой точки къ неизмёняемой системе увеличинаеть число кинематическихъ связей на три.

Если имвемь неизмвняемую систему изъ n точекь, то первыя три изъ нихъ дають три кинематическія связи, а остальныя (n-3) точки дають 3(n-3) связей, всего, значить, будеть (3n-6) связей. Отсюда слёдуеть, что число кинематическихъ связей, необходимыхъ для того, чтобе система бела неизмвняемой, на месть менве числа координать всёхъ точекъ системь.

$$l = \alpha + bt ,$$

$$(x_2 - x_1)^2 + (y_2 - y_1)^2 + (x_2 - x_1)^2 - (\alpha + bt)^2 = 0$$

ия t.; такой примерт представляють две матеріальныя точки, сеязанния стержнемъ, который услиняется пропорціонально времени, такъ что:

[&]quot;TROPETHYRCKAS MEXAHUKA". 4. II. Проф. И. В. МВЩЕРСКІЙ.

Въ систеив матеріальных точекъ можеть существовать восо-К кинематическихъ связей:

$$\begin{cases}
 f_1(x_1, y_1, x_1, x_2, y_2, x_2, \dots, x_n, y_n, x_n) = 0, \\
 f_2(x_1, y_1, x_1, x_2, y_2, x_2, \dots, x_n, y_n, x_n) = 0,
\end{cases}$$

$$f_{k}(x_{1}, y_{1}, x_{1}, x_{2}, y_{2}, x_{2}, \dots, x_{n}, y_{n}, x_{n}) = 0$$
.

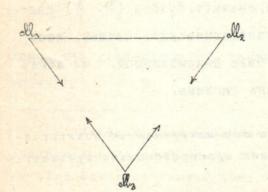
причемь число к должно быть непремённо меньшимь 3 п г, числа координать точекь системь.

Если бы к=3п , то на имвли бы столько уравнений, сколько координать; рёшая эти уравненія им нашли бы для координать постоянныя значенія; слёдовательно, система останалась бы въ поков, а не двигалась.

Если бы ж >5м, то некоторыя изъ уравненій связей слёдствівив остальных или противорёчили би инь.

Въ случав неизманяемся системы мы имвемы:

Заивтимъ, что существують системв, подчиненныя одновременно и динамическимъ и кинематическимъ связямъ; такой примёрь представляють три матеріальныя точки, изъ которыхь двё,



Чертежь 73.

связаннея стержнемъ, притягивають третью и сами къ ней притягиваются по закону Ньютона (черт. 73). Система, подчиненная кинематическимъ связямъ, называется системою несвободныхъ матеріальныхъ точекъ-

Весьма случай (частный) системы несвободных матеріальных точекъ, именно, неизивняемую систему, представляеть твероое тпло.

Въ самомъ дълв, въ Механикъ твердымъ теломъ назнается такое тело, въ которомъ разстояніе между каждеми двумя точками
остается неизмъннымъ; раздъляя твердое тело на безконечно малея части, напримъръ, плоскостями, параллельными координатнимъ плоскостямъ, и замъняя каждую изъ этихъ частей матеріальной точкой, масса которой равна массъ состетствующей части,
мы можемъ твердое тело разсматривать какъ систему безконечно
большого числа (м-со) матеріальныхъ точекъ съ безконечно малеми массами, взаимныя разстоянія которыхъ остаются неизмън неми.

Тёла гибкія, упругія, жидкости, газы и, вообще, всё тёла природы и ихъ совокупности также могуть быть разскатриваемы, какъ частные виды системы матеріальныхъ точекъ; поэтому предложенія кинетики системы импють общее значеніе для вспхъ таль природы.

Замётнив, что и одна матеріальная точка, движеніе которой мы изучали, можеть быть разсматриваема какъ частный случай системи, при м = 1.

ГЛАВА ІІ.

ABHREHIE CHCTEMA CHOROLHUX MATERIANHUX TOGEKT.

§ 1. Дифференціальныя уравненія движенія.

Пусть дана система, состоящая изъ п свободныхъ матеріаль-

Кромѣ силъ, необходимыхъ для тогс, чтобы точки образонали систему, къ точкамъ могутъ быть приложены всякія другія силы. Очевидно, всѣ силы, приложенныя къ какой-либо точкѣ, можемъ замѣнить одной силой: ихъ равнодъйствующей.

Пусть эти равнодействующія, придоженняя къ точкамъ системв, состветственно будуть:

$$F_1$$
, F_2 , F_3 , F_4 , F_n ;

а проекціи ихъ на координатная оси:

$$X_1Y_1, Z_1, X_2, Y_2, Z_2, X_3Y_3, Z_3, \dots, X_n, Y_n, Z_n$$

Примъняя основныя начала кинетики къ каждой точко системе, им нолучнит для каждой изъ нихъ три дифференціальныя уравненія движенія; взявши точку съ указателемь от, получимь:

$$m_{i} \frac{d^{2}x_{i}}{dt^{2}} = \mathbf{X}_{i},$$

$$m_{i} \frac{d^{2}y_{i}}{dt} = \mathbf{Y}_{i},$$

$$m_{i} \frac{d^{2}x_{i}}{dt^{2}} = \mathbf{Z}_{i}.$$

Придавая указателю г послёдовательно значенія: 1, 2, 3, ті, получинь 3 м дифференціальных в уравненій движенія си - стеме свободнихь матеріальныхь точекь:

$$m_1 x_1^* = X_1, m_1 y_1^* = X_1, m_2 x_2^* = X_2, m_2 y_2^* = X_2, \dots, m_n x_n^* = Z_n \dots (\mathcal{X})$$

Такимъ образомъ, опредъление движения системы свободнихъ точекъ при дъйствии даннихъ силъ приводится къ интегрированию системи 3 м : совокупнихъ дифференциальнихъ уравнений второго порядиа.

Для раменія этой аздачи нужно найти бл интегралова уравненій (А): Зл нервиха и Зл вториха интегралова, содержащиха блиностоянниха произвольниха.

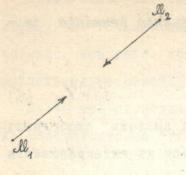
Первые интегралы будуть равенства вида:

обозначають постояния произвольныя.

Эти ностояния определяемь, зная начальныя положенія и начальныя скорости точекь системь, которыя могуть быть заданы макь угодно.

§ 2. Задаца двухъ тыль.

Разсистринъ движение системы, состоящей изъ двухъ свободныхъ точенъ M_4 и M_2 , взаимно притягивающихся по закону Нъютона.



Важнёйшій случай такого движенія представляєть движеніе сольца и земли, если не принимать во вниманіе силь притяженія сть другихь тёль солнечной системь.

Пусть массы точекъ будутъ соотвътственно m_1 и m_2 , и координаты x_1 , y_1 , x_2 , x_2 , x_2 ; тог-

чермех 74. x_1, y_1, x_2 и x_2, y_2 , x_2 ; тог-

$$T_{4}$$
 T_{4} $T_{$

Заинтая, что cosinus' и угловь, образуемых в направлением силь, съ осями всординать равны:

гдё знакъ + соотвётствуеть силё, приложенной къ точке \mathcal{M}_{1} , (а знакъ - силё, приложенной къ точке \mathcal{M}_{2}), ме получимъ слёдующія дифференціальныя уравненія движенія системы:

$$m_{1}x_{1}^{"} = -\frac{k^{2}m_{1}m_{2}}{\gamma^{3}}(x_{1}-x_{2}),$$

$$m_{1}y_{1}^{"} = -\frac{k^{2}m_{1}m_{2}}{\gamma^{3}}(y_{1}-y_{2}),$$

$$m_{1}x_{1}^{"} = -\frac{k^{2}m_{1}m_{2}}{\gamma^{3}}(x_{1}-x_{2}).$$

$$m_{2}x_{2}^{"} = -\frac{k^{2}m_{1}m_{2}}{\gamma^{3}}(x_{2}-x_{1}),$$

$$m_{2}y_{2}^{"} = -\frac{k^{2}m_{1}m_{2}}{\gamma^{3}}(y_{2}-y_{1}),$$

$$m_{2}x_{2}^{"} = -\frac{k^{2}m_{1}m_{2}}{\gamma^{3}}(x_{2}-x_{1}),$$

$$m_{2}x_{2}^{"} = -\frac{k^{2}m_{1}m_{2}}{\gamma^{3}}(x_{2}-x_{1}),$$

$$(1_{1})$$

Посредствомъ сложенія получинь изъ уравненій (1) и (1,):

$$m_{4}x_{1}^{"}+m_{2}x_{2}^{"}=0,$$

$$m_{4}y_{1}^{"}+m_{2}y_{2}^{*}=0,$$

$$m_{4}x_{1}^{*}+m_{2}x_{2}^{*}=0.$$
(2)

Интегрируя каждое изъ уравненій (2), найдемь три первыхъ интеграла:

$$m_{4}x'_{1}+m_{2}x'_{2}=C_{4},$$

$$m_{4}y'_{1}+m_{2}y'_{2}=C_{2},$$

$$m_{4}x'_{1}+m_{2}x'_{2}=C_{3}.$$
(3)

гдв С, г, С, г, С, постояниея произвольния.

Интегрируя каждое изъ уравненій (3), найдемь три вторыхъ интеграла:

$$m_{1}x_{1} + m_{2}x_{2} = C_{1}t + D_{1},$$

 $m_{1}y_{1} + m_{2}y_{2} = C_{2}t + D_{2},$
 $m_{1}x_{1} + m_{2}x_{2} = C_{3}t + D_{3}.$ (4)

гдв Д, , Д, , Д, - постоянныя произвольныя.

Песть постоянных произвольных C_1 , C_2 , C_3 , D_4 , D_2 , D_3 опредёляются по начальных данных.

$$\frac{m_{1}x_{1}+m_{2}x_{2}}{m_{1}+m_{2}}=x_{2},$$

$$\frac{m_{1}y_{1}+m_{2}y_{2}}{m_{1}+m_{2}}=y_{c},$$

$$\frac{m_{1}x_{1}+m_{2}y_{2}}{m_{1}+m_{2}}=x_{c}.$$
(5)

Геометрическая точка, опредвляемая координатами x_e , y_e , x_e , двлять разстояніе M_1M_2 на части обратно пропорціональныя массамь m_1 и m_2 — она назынается чентромь инвриіи раз-

сматриваемой системы *).

На основанім уравненій (5) и (3) находимъ:

$$x'_{c} = \frac{C_{1}}{m_{1} + m_{2}},$$

$$y'_{c} = \frac{C_{2}}{m_{1} + m_{2}},$$

$$z'_{e} = \frac{C_{3}}{m_{1} + m_{2}}.$$
(6)

Уравненія (6) показевають, что скорость дентра инердіи разсматриваемой системе постоянна по величивь и направленію, отсюда заключаемь, что центрь инердіи движется прямолинейно и равномёрно; если начальныя скорости точекь таковь, что псстояння $C_1 = C_2 = 0$, тогда центрь инердіи остаєтся въ псков.

Изъ уравненій (5) и (4) слёдуеть:

$$\mathcal{R}_{e} = \frac{C_{4}}{m_{4} + m_{2}} t + \frac{\mathcal{D}_{4}}{m_{4} + m_{2}},$$

$$y_{c} = \frac{C_{2}}{m_{4} + m_{2}} t + \frac{\mathcal{D}_{2}}{m_{4} + m_{2}},$$

$$X_{e} = \frac{C_{3}}{m_{4} + m_{2}} t + \frac{\mathcal{D}_{3}}{m_{4} + m_{2}}.$$
(6)

Если хоть одна изъ востоянных С, , С, , С, не равна нулю, уравненія (6) выражають прямолинейное и равноитрисе деиженіе центра инерціи системь.

Неренесемъ начало координать въ дентръ инерціи, не изивияя направленія координатних осей. Если новня координать точекъ

^{*)} Заприна, что всли он M_{χ} и M_{χ} были точки жяхелыя, то координаты x_c , y_c , x_c опредъляли он ихъ центръ жяхести, и слыдовательно, центръ жяхести двухъ точекъ совпадавть съ ихъ центромъ инврији.

 \mathcal{M}_1 и \mathcal{M}_2 обозначимъ соотвётственно черезъ ξ_1 , η_1 , ξ_1 , η_2 , ξ_2 , η_2 , ξ_2 , то будемъ имёть:

$$x_1 = x_{c+} x$$

Принимая во вниманіе, что ускореніе центра нверціи равно нулю, и, слёдовательно, $\chi_c^{\mu} = \chi_c^{\mu} = 0$, получаемь изь уравненій (1) и (1,) дифференціальния уравненія движенія системы въ новихь координатахь:

$$m_{i} = \frac{k^{2} m_{i} m_{a}}{7^{3}} = \frac{k^{2} m_{i} m_{a}}{7^{3}} = \frac{k^{2} m_{a} m_{a}}{7^{3}} = \frac{k^{2} m_{a}}{7^{3}$$

N

И

$$m_{2}\xi_{2}^{1} = -\frac{k_{2}^{2}m_{1}m_{2}}{2^{3}} (\xi_{2} - \xi_{1}),$$

$$m_{2}\eta_{2}^{1} = -\frac{k_{2}^{2}m_{1}m_{2}}{2^{3}} (\eta_{2} - \eta_{1}),$$

$$m_{2}\eta_{2}^{1} = \frac{k_{2}^{2}m_{1}m_{2}}{2^{3}} (\xi_{2} - \xi_{1}).$$

$$(1'_{1})$$

$$m_{2}\xi_{2}^{1} = \frac{k_{2}^{2}m_{1}m_{2}}{2^{3}} (\xi_{2} - \xi_{1}).$$

Въ уравненіяхъ (1') и (1')

На основаніи уравненій (5) находимъ:

$$(m_1+m_2).x_e=m_4(x_c+x_1)+m_2(x_c+x_2),$$

 $(m_1+m_2).y_e=m_4(y_c+\eta_1)+m_2.(y_c+\eta_2),$
 $(m_1+m_2).x_e=m_4.(x_c+x_1)+m_4.(x_c+x_2);$

откуда получаемъ уравненія, выражающія связь между новыми координатами точекъ Д, и Д, :

$$m_1 \tilde{\xi}_1 + m_2 \tilde{\xi}_2 = 0$$
,
 $m_1 \tilde{\eta}_1 + m_2 \tilde{\eta}_2 = 0$,
 $m_1 \tilde{\chi}_1 + m_2 \tilde{\chi}_2 = 0$. (8)

Изъ уравненій (8) находимъ:

$$\begin{array}{c}
\mathcal{Z} = \frac{m_1}{m_1} \mathcal{Z}_2, \\
\eta = \frac{m_1}{m_2} \mathcal{Z}_2, \\
\mathcal{Z} = \frac{m_2}{m_1} \mathcal{Z}_2.
\end{array}$$
(8')

H

$$\begin{cases}
\frac{g}{g} = -\frac{m_1}{m_2} \frac{g}{g}, \\
\eta_2 = -\frac{m_2}{m_2} \eta_2, \\
3_2 = -\frac{m_1}{m_2} \frac{g}{g}.
\end{cases}$$
(811)

Подставляя въ уравненія (1') вийсто координать точки $\mathcal{M}_{\mathfrak{g}}$ ихъ выраженія черезъ координаты точки $\mathcal{M}_{\mathfrak{g}}$ изъ уравненій (8'), получимъ:

$$m_{1}\xi'_{1} = -\frac{k^{2}m_{1}(m_{1}+m_{2})}{\chi^{3}} \cdot \xi_{17}$$

$$m_{2}\eta'_{1} = -\frac{k^{2}m_{1}(m_{1}+m_{2})}{\chi^{3}} \cdot \eta_{1} \cdot \xi_{17}$$

$$m_{2}\eta'_{2} = -\frac{k^{2}m_{1}(m_{1}+m_{2})}{\chi^{3}} \cdot \eta_{1} \cdot \xi_{17}$$

$$m_{2}\eta'_{2} = -\frac{k^{2}m_{1}(m_{1}+m_{2})}{\chi^{3}} \cdot \eta_{1} \cdot \xi_{17}$$
(1")

ГДВ

Очевидно, 1/2, 1, 2, сеть разстояніе точки М, отъ пентра инерціи (начала координать); обозначимь его черезье, тогда

и уравненія (1") примуть видь:

$$m_{1} = \frac{k^{2} \cdot m_{1} \cdot m_{2}}{(m_{1} \cdot m_{2})^{2}} = \frac{k^{2} \cdot m_{1} \cdot m_{2}}{(m_{1} + m_{2})^{2}} = \frac{n_{2}}{\rho_{3}^{3}},$$

$$m_{1} = \frac{k^{2} \cdot m_{1} \cdot m_{2}}{(m_{1} + m_{2})^{2}} = \frac{n_{2}}{\rho_{3}^{3}},$$

$$m_{2} = \frac{k^{2} \cdot m_{1} \cdot m_{2}}{(m_{1} + m_{2})^{2}} = \frac{3}{\rho_{3}^{3}}$$

Сокращая эти уравненія на m_1 и обозначая коэффиціенть $\frac{22}{(m_1+m_2)^2}$ черезъ k_1 , получимъ:

$$\eta' = -\frac{k_1 \cdot 3}{2^3}, \\
\eta' = -\frac{k_1 \cdot 7}{2^3}, \\
3'' = -\frac{k_1 \cdot 7}{2^3}, \\
3'' = -\frac{k_1 \cdot 7}{2^3}, \\
4'' = -\frac{k_1 \cdot 7}$$

Поступая совершенно подобнымь же образомь сь уравненіями $(1 \frac{1}{4})$, т е. подставляя въ нихъ вмёсто косрдинать точки \mathcal{M}_{1} ихъ выраженія изъ уравненій (8") черезъ координаты точки \mathcal{M}_{2} и обозначая затёмь разстояніе $\sqrt{\frac{2}{5} + \frac{2}{12} + \frac{5}{5}}$ точки \mathcal{M}_{2} отъ пентра инерціи (начала координать) черезъ 8

$$m_{2} \mathcal{J}_{2}^{s} = \frac{k_{1}^{2} m_{2} m_{3}^{2}}{(m_{1} + m_{2})^{2}} \frac{n_{2}}{\xi_{2}^{2}},$$

$$m_{2} \mathcal{J}_{2}^{s} = \frac{k_{1}^{2} m_{2} m_{3}^{2}}{(m_{1} + m_{2})^{2}} \frac{x_{2}}{\xi_{2}^{2}},$$

сткуда, вводя обозначение

иивенъ:

$$\frac{k_{1}^{2}m_{3}^{2}}{(m_{1}+m_{2})^{2}} = k_{1}^{2},$$

$$\frac{k_{2}^{1}}{(m_{1}+m_{2})^{2}} = k_{2}^{2},$$

$$\eta_{2}^{1} = -\frac{k_{1}\cdot k_{2}}{2^{3}},$$

$$\eta_{3}^{2} = -\frac{k_{2}\cdot k_{3}}{2^{3}},$$

$$\frac{k_{2}^{3}}{2^{3}} = -\frac{k_{3}\cdot k_{3}}{2^{3}}.$$
(10)

Полученных нами уравненія (9) и (10), показывають, что точки \mathcal{M}_{q} и \mathcal{M}_{q} совершають относительно ихъ центра инердіи такія движенія, какія совершають двё точки, притяринаемыя къ ноподвижному началу координать: первая силою:

вторая силор:

Такимъ образомъ, наша задача свелась къ двукъ задачамъ - каждая о движевін одной точки, притягиваемой къ неподвижному пентру по закону Ньютова; а эту задачу ме уже подробно изслё-довали въ курсъ Кинетики точки.

Пользуясь интеграловь живой силь и интеграловь площадей, мы тамь нашли, что движение точки, притягиваемой по закону Ньютона, совержается по концческому сёченію.

Изъ всего вышейзложенняго можемъ сдёлять олёдующее заключеніе: при движеніи двухъ точекъ, взаимнопритягивающихся по закону Ньютона, пентръ инерціи ихъ движется прямодинейно и равномёрно, - въ частномъ случай остается въ покой, а жаждая точка описнваетъ около пентра инерціи коническое сёченіе такимъ же образомъ, какъ если бе вентръ инерціи белъ неподвижень и притягиваль точку по закону Ньютона.

Такимъ образомъ, въ венсупомянутомъ случав системе, состоящей изъ земли и солнис, какъ земля, такъ и солние описнеаютъ эллипсы вокругъ ихъ пентра инерціи, принимая во вниманіе, что масса солниа въ 327.000 разъ болве массь земли, а среднее разстояніе земли стъ солниа равно 149 х 10° километровъ, мы найдемъ, что пентръ инерціи системы будетъ отстоять стъ пентра солниа всего на 460 киломъ, ноэтому разивры эллинтической орбиты солниа столь мале по сравненію съ разиврами эллиптиче ской орбиты земли, что во многихъ случаяхъ ин можемъ считать солние неподвижнемъ.

Разсиотрѣнная нами задача представляется и тогда, когда мы опредѣляемъ движенія земли и луны подъ вліявіемъ ихъ взаимнаго притяженія, масса земли только въ 81 разъ болѣе масси луны и ихъ взаимное разстояніе измѣняется стъ 407.000 до 357.000 километровъ

PABA III.

ABBREHIE CHCTENN HECBOSOZHENG NATEPIANSHUNG TOYERT.

§ 1. Кинематическія связи; условія для скорости и ускоренія.

Мы видёли, что система т несвободных матеріальных точекъ подчинена, по крайней мёрё, одной кинематической связи выражаемой уравненіемъ вида:

$$f(x_1, y_1, x_1, \dots, x_n, y_n, x_n) = 0 \dots (1)$$

Такихъ кинематическихъ связей система можетъ имътъ вообще k , причемъ k < 3n *).

Число 3n-4 называется иисломъ степеней свободы системи; такъ, напримъръ, свободное твердое тъло имъетъ местъ степеней свободь: 3n-(3n-6)=6 твердое тъло, одна точка кстораго неподвижна, имъетъ три степени свободы; твердое тъло, имъющее неподвижную ось, обладаетъ только одной степенью свободь.

Существованіе кинематической связи влечеть за собою дна условія: одному должне удовлетворять скорости, а другому ускоренія точекъ системь.

Чтобы вывести эти условія, заивтимь, что когда ин въ уравненіе (1) кинематической связи подставимь вивсто координать точекь ихъ выраженія въ функціяхь времени, то это уравненіе должно обратиться въ тождество, а если функція тождественно равна нулю, то и всё ея производныя по времени равны нулю:

$$\frac{dt}{dt} = 0 , \quad \frac{dt}{dt^2} = 0 , \quad \mathbf{n} \cdot \mathbf{r} \cdot \mathbf{A}$$

Раскрывая первую производную, получимъ условіє, которому должны удовлетворять проекціи скоростей точекъ системи:

или
$$\frac{\partial f}{\partial x_{i}} x_{i}^{i} + \frac{\partial f}{\partial y_{i}} y_{i}^{i} + \frac{\partial f}{\partial x_{i}} x_{i}^{i} + \frac{\partial f}{\partial x_{i}} x_{i}^{i} + \dots + \frac{\partial f}{\partial x_{i}} x_{n}^{i} = 0,$$

$$\sum_{i=1}^{n} \left(\frac{\partial f}{\partial x_{i}} \cdot x_{i}^{i} + \frac{\partial f}{\partial y_{i}} y_{i}^{i} + \frac{\partial f}{\partial x_{i}} x_{i}^{i} \right) = 0, \dots (2)$$

^{*)} Нить неооходимости въ томъ, чтоом вси 3n координать входили въ кахдое изъ k уравненій связей, возмохна, напримиръ, что координата x_4 входить только въ одно изъ этихъ уравненій: никотория координаты могуть не входить ни въ одно изъ уравненій связей.

гдъ 1 = 1, 2, 3, п

Раскрыная вторую производную $\frac{d^2}{dt^2}$, получимь условів, которому должны удовлетворять проєкцім ускореній точекъ систени

или

$$\sum_{i=1}^{n} \left(\frac{\partial f}{\partial x_{i}} \cdot x_{i}^{n} + \frac{\partial f}{\partial y_{i}} \cdot y_{i}^{n} + \frac{\partial f}{\partial x_{i}} \cdot z_{i}^{n} \right) + f^{(2)} = 0, \dots (3)$$

гдё $i=1, 2, 3, \ldots$ то i, а $f^{(2)}$ обозначаеть совокупность остальных членовь выраженія второй производной: $f^{(2)}$ есть функція второй степени относительно проекцій скоростей точекь системы; символически функція $f^{(2)}$ можеть быть предспавлена въ видё:

 $\left[\sum_{i=1}^{\infty}\left(\frac{\partial}{\partial x_i}x_i^2+\frac{\partial}{\partial y_i}y_i^2+\frac{\partial}{\partial x_i}x_i^2\right)\right]^2 f,$

если условиться, что послё возвышенія пъ квадрать и умноженія на ф т, от функціи ф.

Если система подчинена к кинематическим связям, то будуть существовать к условій вида (2) для проекцій скоростей и к условій вида (3) для проекцій ускореній точекь системь.

§ 2. Общія уравненія движенія системы несвободных в матеріальных почень.

Такъ какъ кинематическая связь заставляеть ускоренія точекъ системы удовлетворять нёкоторому условію, то она должна оказывать на каждую точку системы нёкоторую силу, называемую реакціей связи.

Въ самомъ дълъ, ускоренія точекъ системы зависять отъ дъйствующихъ силъ, но задаваемыя силы, приложенныя къ точкамъ, могуть быть такія, что при дёйствін ихь однёхь ускоренія, опредёляемыя изь уравненій (Д) стр. 229, не будуть удовлетворять условію (З), а въ такомъ случай необходимо допустить существованіе со стороны кинематической связи силь (реакцій),
при дёйствім которехь, въ совокупности съ задаваемыми силами,
точки системы получають ускоренія, удовлетворяющія условію
(3).

Если имъется & кинематическихъ связей, то въ каждой точкъ системь, кромъ задаваемыхъ силъ, приложены еще & реакцій этихъ связей.

Присоединяя къ даннымъ силамъ реакціи связей, мы можемъ разсматривать каждую точку системв, какъ свободную, и примёнять къ каждой изъ нихъ основныя начала книетики.

Обозначимъ курсивной буквой \mathcal{F}_i равнодъйствующую данныхъ силъ, приложенныхъ къ точкъ \mathcal{M}_i , и реакцій всёхъ связей на точку \mathcal{M}_i , а проекціи этой равнодъйствующей курсивными буквами: \mathcal{K}_i , \mathcal{K}_i , \mathcal{K}_i ; тогда для каждой изъ точекъ системы можемъ написать три дифференціальныя уравненія движенія вида*):

$$m_{i}.x_{i} = 0, ,$$

$$m_{i}.y_{i} = 0, ,$$

$$m_{i}.y_{i} = 0, ,$$

$$m_{i}.x_{i} = 0, .$$

$$m_{i}.x_{i} = 0, .$$

$$m_{i}.x_{i} = 0, .$$

Придавая указателю г послёдовательно значенія 1, 2, 3, т, нолучнит 3 годифференціальных уравненій движенія системе несвободных матеріальных точект.

型作 TENGO A MEDICAL ENGINEER CONTROL SALES

^{*)} Вводим курсивныя оуквы для мого, чтовы равнодыйствующую данных силь и рванцій, приложенных къ почкь \mathcal{U}_i ясно отличить от равнодыйствующей одных данных силь, приложенных в
къ этой почкы.

§ 3. "Возможныя перемищенія" или "виртуальныя отклоненія" почекь системы.

Въ винетикъ точки ме различали поверхности гладкія (безъ тренія) и поверхности негладкія (съ треніемъ); подобнить же образомъ и въ кинетикъ системе точекъ ме можемъ раздёлить свяви на два класа: связи идеальныя и связи съ треніемъ.

Чтобы установить различіе между связями этихь двухь илассовь введемь новое понятіе о "возможных в перемищентях или "вирмуальных отклонентях точекь системы

"Возможное перемющеніе" или "виртуальное отклоненіе" свобооной матеріальной точки ёсть всякій безконечно малей векторъ, представляющій безконечно малое отклоненіе точки отъ положенія,

представляющий оезконечно малое отклонение точки отъ положения, ев занимаемаго.

"Возможное перемъщение" точки М (хі, у т, д), будейъ обо-

ell Sis ell sis

Черпекь 75.

значать черезь δ_S , а проекціи его на координатння оси черезь δ_{∞} , δ_{γ} , δ_{γ} (черт. 75). Въ случав свободной точки безконечно малыя величины: δ_{∞} , δ_{γ} , δ_{γ} , произвольны.

Если же точка находится на поверхности f(x,y,t)=0 (черт. 76), то "возможным с перемищением с"

мы называемь такое безконечно малое перемёщеніе, проекціи котораго удовлетворяють уравненію:

[&]quot;TROPETHYBOKAS MEXAREKA" 4. 11 Thof H. B MEMBPOKIH

Раздёляя обё части этого уравненія на

и замёчая, что cosinus' в угловъ, образуемыхъ нормалью X къ поверхности съ осями координатъ, разны:

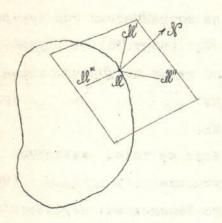
получии:

откуда слёдуеть, что

$$S_{5}.cos(S_{5},N)=0$$
,

T. e., 9TO

Такниъ образонъ "возможное перемпщеніе" точки, находящей-



въ насательной плоскости.

Когда точка находится на

кривой линіи, уравненія которой:

ся на поверхности, есть всякое

безконечно - малое отклоненіе

отъ положенія, ев занимасмаго.

$$f_1(x,y,x) = 0$$
,
 $f_2(x,y,x) = 0$,

Чертехъ 76.

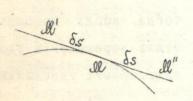
то "возможными перемпщениеми"

точки ма называемъ такое безконечно-малое перемёщеніе, проек-

$$\frac{3f_{1}}{9x}.6x + \frac{3f_{2}}{9y}.6y + \frac{3f_{1}}{9x}.6x = 0,$$
 $\frac{3f_{2}}{9x}.6x + \frac{3f_{2}}{9y}.6y + \frac{3f_{2}}{9x}.6x = 0.$

Эти дна уравненія веражають, что "возможное перемищеніе" должно составлять прямне угля съ нормалями къ объимъ поверхностямъ, опредъляющимъ кривую; слъдовательно, "возможное перемъщеніе" точки, находящейся на кривой, есть всякое безконечно малое отклоненіе отъ положенія, ею занимаемаго, по кассамельной къ кривой (черт. 77).

Очевидно, что перемъщение бъ точки, находящейся на поверхности или на кривой, строго говоря, не есть возможное перемъщение*), поэтому бъ часто называють иначе: "виртуальнымо



отпоненіемо точки; но погращность, которую ин далаема, считая это перемащение возможныма, будеть безконечно малою величиною не ниже второго порядка.

Чермех 77. Пусть имвемь систему точекь, связанных кинематическою связыю:

 $\{(x_1,y_1,x_1,x_2,y_2,x_1,\ldots,x_n,y_n,x_n)=0$. Обозначинъ безионечно малья переивщенія: точки M_1 черезъ δs_1 ; его проекціи черезъ δx_1 , δy_1 , δx_1 , :- точки M_2 черезъ δs_2 и его проекціи черезъ δx_2 , δy_2 , δx_2 , и т.д.; наконецъ, точки M_2 черезъ δs_n и его проекціи черезъ δx_n , δy_n , δx_n .

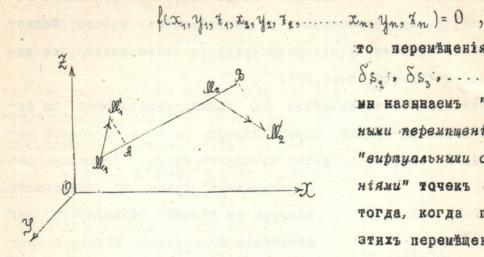
Въ томъ случат, когда точки системы свободны, каковы бы ни были эти безконечно-малыя переитщенія, мы называемь ихъ

$$f(x+\delta x,y+\delta y,z+\delta x) = \frac{1}{2} \cdot \left(\frac{3^{2}}{3^{2}} \cdot 5x^{2} + \frac{3^{2}}{3y^{2}} \cdot 5y^{2} + \frac{9^{2}}{3z^{2}} \cdot 5x^{2} + \frac{9^{2}}{3z^{2}} \cdot 5x^{2} + \frac{9^{2}}{3z^{2}} \cdot 5x \cdot 5x + 2 \cdot \frac{9^{2}}{3z^{2}} \cdot 5y \cdot 5x \right) + 2 \cdot \frac{9^{2}}{3z^{2}} \cdot 5x \cdot 5x + 2 \cdot \frac{9^{2}}{3z^{2}} \cdot 5y \cdot 5x \cdot 5x + 2 \cdot \frac{9^{2}}{3z^{2}} \cdot 5x \cdot 5x \cdot 5x + 2 \cdot \frac{9^{2}}{3z^{2}} \cdot 5x \cdot 5x \cdot 5x + 2 \cdot \frac{9^{2}}{3z^{2}} \cdot 5x \cdot 5x \cdot 5x + 2 \cdot \frac{9^{2}}{3z^{2}} \cdot 5x \cdot 5x \cdot 5x + 2 \cdot \frac{9^{2}}{3z^{2}} \cdot 5x \cdot 5x \cdot 5x + 2 \cdot \frac{9^{2}}{3z^{2}} \cdot 5x \cdot 5x \cdot 5x + 2 \cdot \frac{9^{2}}{3z^{2}} \cdot 5x \cdot 5x \cdot 5x + 2 \cdot \frac{9^{2}}{3$$

укозанные члены и выражають величину того наружемія данной связи, которынь мы пренворегаемь, разсматривая возможное перемьщенів точни, находящейся на поверхности.

^{*)} Въ случан поверхности мы импень:

"возможными перемишеніями" или "виртуальными отклоненіями". Если же система несвободна, имеено подчинена одной ческой связи:



то переивщенія: бр. т. $\delta s_1 \cdot \delta s_2 \cdot \dots \cdot \delta s_n$ мы называемъ "возможными перемпщеніями"или "виртуальными отклоненіями" точекъ системы тогда, когда проекціи этихъ переивщеній удовлетворяють уравненію:

или короче:

$$\sum_{i=1}^{i=n} \left(\frac{\partial f}{\partial x_i} \delta x_i + \frac{\partial f}{\partial y_i} \delta y_i + \frac{\partial f}{\partial x_i} \delta x_i \right) = 0$$
 (4)

Для примпра возьмень систему, состоящую изъ двухъ точекъ М и М, , связанняхъ стержнемъ длиня в (черт. 78). Уравненіе кинематической связи:

$$(x_1-x_1)^2+(y_2-y_1)^2+(x_1-x_1)^2-\ell^2=0$$

Проекціи "возможных в перемищеній" точекъ М и М,, согласно уравненію (4), должян удовлетворять уравненію:

$$(x_2-x_1).5x_1+(y_2-y_1).5y_1+(x_2-x_1)5x_1=(x_2-x_1).5x_2+(y_2-y_1).5y_2+(x_2-x_1).5x_2$$

Раздёлимъ обё части этого равенства на .

Такъ какъ множители

равны cosinus' амъ угловъ, которые прямая $\mathcal{M}_1 \mathcal{M}_2$ составляеть съ осями координать, то изъ уравненія (4) имъемъ:

Такинъ образонь въ разсматриваемонъ случат "возможния перемпщенія" точекъ Щ и Щ будутъ всякія безконечно — малвя перемъщенія, проекціи которыхъ на направленіе стержня равны между собою.

Если въ системъ существуеть не одна кинематическая связь, а нискольно, то каждая изъ нихъ даетъ для проекцій возможныхъ перемищеній точекъ системы условів вида (4) *).

Совокупность "возможных перемищеній" или "виртуальных отклоненій" точекъ системы образуеть "возможное перемищеніе" или "виртуальное отклоненіе" самой системы.

"Возможным в перемъщением пли "виртуальным отклонением "
свободнато твердаго тёла, которое мы разсматринаем, какъ неизмёняемую систему матеріальных точекь, будеть всякое безканечно малое отклоненіе тёла отъ положенія, имъ занимаемаго.

Если твердое тёло имёеть неподвижную точку, тогда "возможнымо перемпщеніемо" будеть повороть на безконечно малый
уголь, вокругь любой оси, проходящей черезь неподвижную точку.

Если тъло ниветъ неподвижную ось, тогда "возможное переиющение" будетъ поворотъ на безконечно малый уголъ вокругъ атой оси.

^{*)} Уравненіе (4) для провицій возможных перемищеній имивто мосто и тогда, когда уравненіе связи в-0 содержить время t явним образомь.

§ 4. Идеальныя связи и связи съ тренівив.

Составных выраженіе для суммы работь реакцій связи (1) на Возможномъ перемёщенін системы.

а проекція ихъ:

$$X^{(i)}, Y^{(i)}, Z^{(i)}, X^{(i)}, Y^{(i)}, Z^{(i)}, \dots, X^{(n)}, Y^{(n)}, Z^{(n)}$$

Элементарная работа реакціи 🖫 связи на пвозможномъ перемъщенім точки 👢 выразится такъ:

$$X^{(i)} \mathcal{S}_{\mathcal{X}_i} + Y^{(i)} \mathcal{S}_{\mathcal{Y}_i} + Z^{(i)} \mathcal{S}_{\mathcal{X}_i} = \mathcal{R}^{(i)} \cos(\mathcal{R}^{(i)}, \mathcal{S}_{\mathcal{S}_i})$$

а сумма работь реакцій на возможномь перемёщенім системы будеть:

$$\sum_{i=1}^{i=n} (\mathbf{X}^{(i)} \delta \mathbf{x}_i + \mathbf{Y}^{(i)} \delta \mathbf{y}_i + \mathbf{Z}^{(i)} \delta \mathbf{x}_i) = \sum_{i=1}^{i=n} \mathcal{R}^{(i)} \delta \mathbf{x}_i \cdot \cos(\mathcal{R}^{(i)}, \delta \mathbf{x}_i) \quad ... \quad ...$$

Опредпленів.

Связь назнается идеальною, когда сумма работь ея реакцій на всякихь "возможныхь переивщеніяхь" точекь системы равна нулю, въ противномь случав связь назнается связью съ пренаемъ.

Воснользуемся опредёленіемь идеальной связи для полученія проекцій вя реакцій на различныя точки системы.

Для идеальной связи, согласно опредёленію, имвемъ изъ уравненія (5):

Проекціи возможныхъ перемъщеній при существованім связи:

$$f(x_1, y_1, x_1, x_2, \dots, x_n) = 0 \dots (1)$$

должны удовлетворять уравненію (4):

$$\sum_{i=1}^{n} \left(\frac{\partial f}{\partial x_i} \delta x_i + \frac{\partial f}{\partial y_i} \delta y_i + \frac{\partial f}{\partial z_i} \delta z_i \right) = 0.$$

Уиножимъ объ части этого уравненія на нѣкоторый множитель д , который пока остается неопредёленнымъ:

Вычитая уравнение (7) изъ уравнения (6), находимъ:

$$\sum_{i=1}^{n} \{ (\mathbf{X}^{(i)} - \lambda \frac{\partial f}{\partial x_i}) \delta x_i + (\mathbf{Y}^{(i)} - \lambda \frac{\partial f}{\partial y_i}) \delta y_i + (\mathbf{Z} - \lambda \frac{\partial f}{\partial x_i}) \delta x_i \} = 0$$
 (8)

Изъ 3n проекцій возможных перемъщеній δx_1 , δy_1 , δx_2 , δx_2 , δx_2 , δx_2 , δx_3 , δy_2 , δx_2 , δx_n , δy_n , δx_n , въ силу уравненія (4), одна, напримъръ, δx_1 , есть функція остальных, которымъ можемъ данать произвольный безконечно малыя значенія *). Дадимъ λ такое значеніе, чтобы въ уравненія (8) множитель при δx_1 , равнялся нулю:

 $X^{(1)} - \lambda \frac{\partial \ell}{\partial x} = 0$,

т.е. положинь:

$$\lambda = \frac{X^{(0)}}{\frac{94}{9x_4}};$$

тогда у насъ останется

$$(\mathbf{Y}^{\omega} \lambda \frac{\partial f}{\partial y}).\delta y + (\mathbf{Z}^{\omega} \lambda \frac{\partial f}{\partial z_{1}})\delta z_{1} + (\mathbf{X}^{\omega} \lambda \frac{\partial f}{\partial z_{2}})\delta z_{2} + (\mathbf{Y}^{\omega} \lambda \frac{\partial f}{\partial y}).\delta y_{2} + \dots + (\mathbf{Z}^{\omega} \lambda \frac{\partial f}{\partial z_{2}})\delta z_{2} = 0. \quad (8)$$

^{*)} Предполагается, что координата x, еходить въ уравнения (1); если он ур-ie (1) не содержало x, ни езяли он за зависиную проекцію одну изъ величинъ бу, , δx , , δx , . δx , , для хоторой соотвътствующая хоордината входила он въ ур-ie (1).

Такъ какъ δy_1 , δz_1 , δx_2 , δy_2 , δz_2 . δz_3 величини произвольныя, то, чтобы удовлетворялось уравнение (8'), коэффиціенты передъ ними должны быть равны нулю.

Въ самомъ дёлё, положимъ S_{y_1} не равно нулю, а всё осталь-

и, слёдовательно, должно быть:

ноложимъ затъмъ S_{4} не равно нулю, та $S_{x_4} = S_{y_2} = \dots S_{x_m} = 0$; найдемъ:

Такииъ образомъ получаемъ слъдующія выраженія для проекцій реакцій идеальной связи: $\{(x_1, y_1, x_1, x_2, \dots, x_n) = 0 :$

$$X^{(i)} = \lambda \cdot \frac{\partial f}{\partial x_i},$$

$$Y^{(i)} = \lambda \cdot \frac{\partial f}{\partial x_i},$$

$$Z^{(i)} = \lambda \cdot \frac{\partial f}{\partial x_i}.$$
(9)

гдё і = 1, 2, 3, п.

Мы нашли такнив образомь, что всё проекціи реакцій выражаются частнеми производными отъ выраженія связи по соотвётствующимь координатамь, умноженными на одинь и тоть же множитель.

Найдя выраженія проєкцій реакцій, можемь написать дифференціальныя уравненія движенія системы, подчиненной одной идеальной связи, выражаемой уравненіємь (1)

$$\begin{cases}
(x_1, y_1, x_1, x_2, \dots, x_n) = 0 : \\
m_i x_i^i = X_i + \lambda \frac{9\beta}{9\alpha x_i}, \\
m_i x_i^i = X_i + \lambda \frac{9\beta}{9x_i},
\end{cases}$$

$$m_i x_i^i = Z_i + \lambda \frac{9\beta}{9x_i},$$

$$(10)$$

гдв 2 = 1, 2, 3 ; или:

$$m_{1}x_{1}^{*}=X_{1}+\lambda\frac{91}{9x_{1}},$$

$$m_{2}x_{1}^{*}=X_{2}+\lambda\frac{91}{9x_{2}},$$

$$m_{2}x_{2}^{*}=X_{2}+\lambda\frac{91}{9x_{2}},$$

$$m_{2}x_{3}^{*}=X_{2}+\lambda\frac{91}{9x_{2}},$$

$$m_{3}x_{3}^{*}=X_{3}+\lambda\frac{91}{9x_{2}},$$

$$m_{3}x_{3}^{*}=X_{3}+\lambda\frac{91}{9x_{3}},$$

Очевидно, если какая либо координата, напримёръ, $\frac{1}{2}$, не входить въ уравненіе связи, то соотвътствующій членъ не вой-

3n уравненій (10) и уравненіе (1) послужать намь для нахожденія (3n+1) неизвёстныхь, 3n координать и множителя λ

Всли система подчинена не одной, а k (k < 3m) идваль -

$$\begin{cases}
f_1(x_1, y_1, x_1, x_2, \dots, x_n, y_n, x_n) = 0, \\
f_2(x_1, y_1, x_1, x_2, \dots, x_n, y_n, x_n) = 0,
\end{cases}$$

$$\begin{cases}
(x_1, y_1, x_1, x_2, \dots, x_n, y_n, x_n) = 0, \\
(x_1, y_1, x_1, x_2, \dots, x_n, y_n, x_n) = 0,
\end{cases}$$
(11)

тогда каждая идеальная связь оказиваеть на точки системы реакців, проекціи которых выражаются по формуламь (9), причемь иножитель λ для различныхь связей имбеть, вообще говоря, разния значенія: $\lambda_1, \lambda_2, \ldots, \lambda_n$

Поэтому дифференціальныя уравненія движенія точекъ несвободной системы въ общемъ случат будуть 3 м уравненій:

$$m_{i} \mathcal{L}_{i}^{\parallel} = \mathbf{X}_{i} + \lambda_{i} \frac{\partial f}{\partial x_{i}} + \lambda_{2} \frac{\partial f_{1}}{\partial x_{i}} + \dots + \lambda_{k} \frac{\partial f_{k}}{\partial x_{i}},$$

$$m_{i} \mathcal{L}_{i}^{\parallel} = \mathbf{Y}_{i} + \lambda_{i} \frac{\partial f_{1}}{\partial y_{i}} + \lambda_{2} \frac{\partial f_{2}}{\partial y_{i}} + \dots + \lambda_{k} \frac{\partial f_{k}}{\partial y_{i}},$$

$$m_{i} \mathcal{L}_{i}^{\parallel} = \mathbf{Z}_{i} + \lambda_{i} \frac{\partial f_{1}}{\partial x_{i}} + \lambda_{2} \frac{\partial f_{2}}{\partial x_{i}} + \dots + \lambda_{k} \frac{\partial f_{k}}{\partial x_{i}},$$

$$(12)$$

гдв 1 = 1, 2, 3, п.

3 п уравненій (12) вийстй съ k уравненіями (11) послужать намь для нахожденія (3 n+k) вемявёстныхь: 3 n координать и k множителей $\lambda_1, \lambda_2, \ldots \lambda_n$.

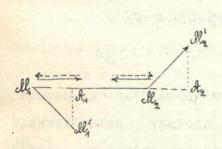
Общій методъ для интегрированія уравненій (12) состоить въ слёдующемъ: исключаемъ изъ уравненій (12) множители λ_1 , λ_2 , въ полученняя такимъ образомъ 3n-k уравненій виёсто k какихъ янбо координатъ подставляемъ тё ихъ выраже — нія черезъ остальныя 3n-k координатъ, которыя найдемъ изъ уравненій (11); такимъ образомъ получаемъ 3n-k дифференціальныхъ уравненій второго порядка съ 3n-k неизвёстнями координатами; для этихъ уравненій находимъ 6n-2k интеграловъ, которые будутъ содержать 6n-2k постоянныхъ прсиз-

вольных; для опредвленія ихъ должне бить извёстие начальных положенія и начальных скорости точекь системи, т.е. положенія и скорости точекь въ нёкоторей моменть $t=t_0$, причемь обекновенно полагають $t_0=0$; найдя изъ этихъ интеграловь 3m-k координать, какъ функціи стъ времени, остальния k координать найдемь уже простой подстановкой въ имѣющіяся для нихъ выраженія.

Замётних, что, если система подчинена в связямь, то ме можемь задать произвольно для момента в только 3м - в координать, остальныя в координать найдутся изъ уравненій (11), отнесенняхь къ моменту в также и для скоростей въ моменть в можемь задать произвольно только 3м - в проекцій, за остальныя в проекцій скоростей найдутся изъ в уравненій вида (2), выражающимь условія для скоростей, — также отнесенняхь въ моменту в

Когда координата точекъ система будутъ найдена, какъ функціи времени, ми можемъ найти значенія множителей λ_1 , λ_2 , ... λ_k съ помощью какихъ либо k уравненій изъ 3n уравненій (12), подставивши въ нихъ вивсто координатъ извёстная функціи времени, а затёмъ уже легко опредёлить величину и направленіе реакціи каждой связи на каждую точку.

Какъ примиръ идеальныхъ связей, разсиотримъ стержень, сое-



диняющій двѣ точки M_1 и M_2 .

Реакціи стержня R_1 и R_2 равны
и противоположных проекціи возможных перемъщеній M_1M_2 и M_2M_2 на направленіе стержня
равны между собою (черт. 79):

Lepnez 79.

поэтому, сумма работъ реакцій равна нулю:

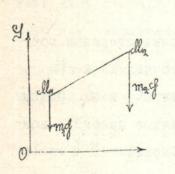
Здёсь Я, и Я, имёють противоположные знаки.

Уравненіе связи:

следонательно, проекціи реакцій выразятся формулами:

$$X^{(1)} = 2.\lambda \cdot (x_1 - x_2),$$
 $Y^{(2)} = 2.\lambda \cdot (y_1 - y_2),$
 $Z^{(2)} = 2.\lambda \cdot (z_1 - z_2);$
 $X^{(2)} = 2.\lambda \cdot (z_1 - z_2),$
 $Y^{(2)} = 2.\lambda \cdot (y_1 - y_2),$
 $Z^{(2)} = 2.\lambda \cdot (y_1 - y_2),$

Такимъ образомъ, дифференціальных уравненія движенія въ вертикальной плоскости двухъ тяжелыхъ точекъ, сеязанныхъ стер-жнемъ, если вертикальную плоскость, въ которой происходитъ движеніе, принять за плоскость ХОУ и ось ОУ направить по вертикали вверхъ (черт. 80), будутъ:



$$m_{x}y_{1}^{*}=2\lambda.(x_{1}-x_{2}),$$
 $m_{x}y_{1}^{*}=-m_{y}q+2\lambda.(y_{1}-y_{2}),$
 $m_{x}x_{2}^{*}=2\lambda.(x_{1}-x_{2}),$
 $m_{y}y_{2}^{*}=-m_{y}q-2\lambda.(y_{1}-y_{2}).$

Свободное твердое тало ин разсматринаемъ, какъ систему матеріальныхъ

Пермех» 80. ТОЧЕКЪ, СОЕДИНЕНИЕХЪ СТЕРЖНЯМИ, СЛЁДОнательно, свободное твердое тёло представляетъ систему, подчиненную идеольными связямъ.

Заивтимъ, что натянутая нить, связывающая двъ матеріальныя точки, такъ же, какъ и стержень, представляетъ примъръ идеальной связи.

Въ томъ случав, когда всё кинематическія связи или только нёкоторыя изъ нихъ не будуть идеольными, въ правыя части дифференціальныхъ уравненій (12) ин должны ввести проекціи силь пренія, соствётствующихъ неидеальнымъ связямъ.

§ 5. Уравненія равновисія систвим матеріальных точень.

Уравненія равновисія получаются изъ уравненій движенія, если положить ускоренія точекъ равнеми нулю. Такинъ образоцъ, уравненія равновісія системи свободных точекъ, на основанім уравненій (А), будуть 3 п уравневій:

Изъ этихъ 3 го уравненій можемъ опредёлить 3 го координатъ, опредёляющихъ положеніе равновёсія системе при давныхъ силахъ. Уравневія (12) могутъ миёть не одну, а нёсколько совокупностей вещественныхъ корней; каждой такой совокупности соотвётствуетъ положеніе равновёсія система; въ этомъ случай система при дёйствім давныхъ силъ можетъ занимать любое изъ найденныхъ положеній.

Если система подчинено нинеможическим связями, тогда уравненія равновёсія ея, на основаніи уравненій (%), представятся, вообще говоря, въ видё:

$$\mathcal{X}_i = 0$$
, $\mathcal{Y}_i = 0$, $\mathcal{K}_i = 0$,

гдв і= 1, 2, 3, п.

Если система подчинена € идеольных сеязямь, выражаемымь уравненіями (11), то уравненія равновёсія ея, на основанім уравненій (12), будуть вида:

$$X_{i} + \lambda \frac{9f_{i}}{9x_{i}} + \lambda_{i} \frac{9f_{k}}{9x_{i}} + \dots + \lambda_{k} \frac{9f_{k}}{9x_{i}},$$

$$Y_{i} + \lambda_{i} \frac{9f_{k}}{9y_{i}} + \lambda_{i} \frac{9f_{k}}{9y_{i}} + \dots + \lambda_{k} \frac{9f_{k}}{9y_{i}},$$

$$Z_{i} + \lambda_{i} \frac{9f_{k}}{9x_{i}} + \lambda_{2} \frac{9f_{k}}{9x_{i}} + \dots + \lambda_{k} \frac{9f_{k}}{9x_{i}}.$$

гда v = 1, 2, 3, ... м.

PAABA IV.

НАЧАЛО ВОЗНОЖНИХЬ ПЕРВИВЦЕНІЙ И НАЧАЛО Д АЛАМВЕРА.

§ 1. Начало возможных в перемпценій для случая равновноїя.

Возможнымо перемищентемо или виртуральнымо отклонентемо одной точки или системы точеко мы называли во предвдущей главо (въ \$ 3) такое безконечно малое перемощение, которое не нарушаето данныхо связей, если не принимать во внимание нарушений безконечно малыхо второго и высшихо порядково.

Воспользуемся этимъ понятіемъ прежде всего для того, чтобы всё уравненія равновёсія въ каждомъ случай замёнить однима равносильнит инт уравнением.

Раземетринъ сначала случай одной мажеріальной точки.

Уравненія равновісія свободной матеріальной точки представляются въ виді:

$$X=0$$
, $Y=0$, $Z=0$(1)

Уравненія равновіє точки, находящейся на поверхности $\psi(x,y,\pi)=0$.

будутъ:

$$X + \lambda \frac{\vartheta \ell}{\vartheta x} = 0,$$

$$Y + \lambda \frac{\vartheta \ell}{\vartheta y} = 0,$$

$$Z + \lambda \frac{\vartheta \ell}{\vartheta x} = 0.$$
(2)

PAS $\lambda = \frac{Q}{\Delta S}$

Уравненія равновёсія точки, находящейся на кривой

$$f_{x}(x, y, x) = 0$$
,
 $f_{x}(x, y, x) = 0$.

будута:

$$X + \lambda_{1} \frac{\partial f_{1}}{\partial x} + \lambda_{2} \frac{\partial f_{2}}{\partial x} = 0 ,$$

$$Y + \lambda_{1} \frac{\partial f_{1}}{\partial y} + \lambda_{2} \frac{\partial f_{2}}{\partial y} = 0 ,$$

$$Z + \lambda_{1} \frac{\partial f_{1}}{\partial x} + \lambda_{2} \frac{\partial f_{2}}{\partial x} = 0 .$$
(3)

PAB 1 = Sty H 2 = Sty

Въ уравненіяхъ (1), (2) и (3) черезъ X , У , Z обо вначени проекціи равнодъйствующей задаваемыхъ сияъ, включая въ число вхъ и силу тренія, если она существуєть, Я , Я , Я реакціи соствътствующихъ поверхностей. Вудень обозначать возможное перемёщение точки, какъ и въ главе III, § 3, черезь δs , его проекціи на координатния оси черезь δx , δy , δz .

Мы знаемъ, что въ случав свободной матеріальной точки всв эти проекціи произвольне, когда точка находится на поверхности, возможное перемещеніе $5 \, \mathrm{s}$ лежить въ касательной плоскости, и проекціи его удовлетворяють уравненію

$$\frac{\partial f}{\partial x} \cdot \delta x + \frac{\partial f}{\partial y} \delta y + \frac{\partial f}{\partial x} \delta x = 0;$$
 (4)

когда же точка находится на кривой, то возможное переизцевіє направлено по касательной къ кривой, и проекціи его удовлетворяють уравненіямь:

$$\frac{\partial^{2}_{x}}{\partial x} \cdot \delta x + \frac{\partial^{2}_{x}}{\partial y} \cdot \delta y + \frac{\partial^{2}_{x}}{\partial x} \delta x = 0,$$

$$\frac{\partial^{2}_{x}}{\partial x} \cdot \delta x + \frac{\partial^{2}_{x}}{\partial y} \cdot \delta y + \frac{\partial^{2}_{x}}{\partial x} \cdot \delta x = 0.$$
(5)

Умножимъ уравненія равновѣсія точки маждой изъ системъ (1), (2) и (3): первое на δx , второе на δy , третье на δz и сложимъ, тогда мы получимъ какъ для точки свободной, такъ и для точки несвободной въ силу уравненія (4) и уравненій (5), одно и то же уравненіє:

$$X.\delta_{x} + Y.\delta_{y} + Z.\delta_{x} = 0$$
 (6)

Извастно, что трехчлень, стоящій ва лавой части уравненія (6), равень произведенію:

и выражаеть работу равнодёйствующей данныхь силь, приложенныхь къ точкъ, на безконечно издомъ перемёщеніи ея изъ положенія равновёсія.

Уравненіе (6) выражаеть начало возможных в перемищеній изъ положенів равновисія для одной точки:

Работа равнодийствующей данных силь (включая и силу тренія), приложенных вы точки, на всяком возможном перемищенім точки изъ положенія равновисія равна нулю.

Уравненіе (6) мы получили изъ уравненій равновісія, но можно, обратно, изъ уравненій (6) получить уравненія равновісія Ісь помощью уравненій (4) и (5)].

Въ случат свободной точки проекціи возможнаго переміщенія δx , δy , δz произвольнь; положимь: δx не равно нулю, та $\delta y = \delta z = 0$, тогда изъ уравненій (6) слідуеть:

положимъ: δy не нуль, а $\delta x = \delta_z = 0$, получаемъ:

наконець, полагая: $\mathcal{S}_{\mathcal{R}}$ не нуль, а $\mathcal{S}_{\mathcal{X}} = \mathcal{S}_{\mathcal{V}} = 0$, находимъ:

такимъ образомъ, изъ уравненій (6) вытекаютъ, какъ необходимое слёдствіе, три уравненія (1) равновёсія свободной точки:

Въ томъ случай, когда точка находится на поверхности, умножая уравнение (4) на неопредёленный пока множитель λ и складывая съ уравнениемъ (6), получимъ:

$$(X + \lambda \frac{\partial f}{\partial sc}).\delta x + (Y + \lambda \frac{\partial f}{\partial y}).\delta y + (Z + \lambda \frac{\partial f}{\partial x}).\delta x = 0$$
 (*)

Въ силу уравненія (4) одна изъ проекцій δx , δy , δz выражается черезъ двѣ остальняя, напримъръ, δz черезъ δx и δy , которыя остаются произвольными, дадимъ λ такое значеніе, чтобы множитель при δz въ уравненіи (*) былъ равенъ нулю:

[&]quot;TROPETHYBCKAN MEXAHMKA". Y. TI. I pog. H. B. MEMBPCKIN. A.

$$\mathbf{Z} + \lambda \cdot \frac{\partial x}{\partial b} = 0$$
;

Полагая затэмь: $\delta \infty$ не нуль, а $\delta \gamma = 0$; нолучаемь:

$$X+\lambda \cdot \frac{\partial f}{\partial x} = 0$$
;

наконець, полагая бър не нуль, находимъ:

$$\mathbf{y} + \lambda \cdot \frac{\partial f}{\partial y} = 0$$
.

Ме получинь, такимь образомь, уравневія (2), какъ необходимое слёдствіе уравневій (6) и (4).

Если точка находится на кривой, умножаемъ нервое изъ уравненій (5) на λ_1 , второе на λ_2 , причемъ λ_4 и λ_2 величина пока неопредёленныя, складываемъ съ уравненіями (8), получаемъ:

$$(X+\lambda,\frac{\partial f_1}{\partial x}+\lambda_2\frac{\partial f_2}{\partial x}).\delta x+(Y+\lambda,\frac{\partial f_1}{\partial y}+\lambda_2\frac{\partial f_2}{\partial y}).\delta y+(Z+\lambda,\frac{\partial f_1}{\partial x}+\lambda_2\frac{\partial f_2}{\partial x}).\delta x=0 \quad (**)$$

Въ силу уравненій (5) двё изъ проекцій δx , δy , δz веражаются черезъ третью, напримёръ, δy и δz черезъ δx , которая остается произвольною; дадимъ λ_i и λ_g такія значенія, чтобы множители при δy и δz въ уравненіи (**) равнялись нулю

$$Y + \lambda_1 \cdot \frac{\partial f_1}{\partial y} + \lambda_2 \cdot \frac{\partial f_2}{\partial y} = 0,$$

$$Z + \lambda_1 \cdot \frac{\partial f_1}{\partial x} + \lambda_2 \cdot \frac{\partial f_2}{\partial x} = 0;$$

тогда и множитель при δx долженъ равняться нулю:

$$X + \lambda_1 \frac{9}{9x} + \lambda_2 \frac{9}{9x} = 0$$
.

Мы получимь изт уравненій (6) и уравненій (5) уравненія (8).

Изъ всего сказаннаго можемъ сдёлать слёдующее заключение: уравнение (6) расносильно каждой изъ системъ (1), (2) и (3) уравнений равновёсия материальной точки. Оно веражаеть необходимое и достаточное условие равновёсия точки, если принять во внимание: произвольность проеквий возможнаго перемёщения въ случай свободной точки, уравнение (4), — когда точка находится на поверхности, и уравнения (5) — когда точка находится на вривой.

Перейдень къ системи матеріальных точекъ.

Въ \$ 5 глави III бели веведене уравненія равновноїя, какъ въ случав системи свободних в матеріальних точекъ:

$$X_i = 0$$
, $Y_i = 0$, $Z_i = 0$ (7)

($i=1, 2, 3, \ldots$), такъ и въ случав системи несеободныхъ матеріальних точекъ, подчиненной k (k < 3m) идеальных связямъ:

$$f_1(x_1, y_1, x_1, x_2, \dots, x_n) = 0,$$
 $f_2 = 0, \dots, f_k = 0;$

$$X_{i} + \lambda_{i} \frac{\vartheta f_{i}}{\vartheta x_{i}} + \lambda_{2} \frac{\vartheta f_{2}}{\vartheta x_{i}} + \dots + \lambda_{K} \frac{\vartheta f_{K}}{\vartheta x_{i}} = 0,$$

$$Y_{i} + \lambda_{i} \frac{\vartheta f_{1}}{\vartheta y_{i}} + \lambda_{2} \frac{\vartheta f_{2}}{\vartheta y_{i}} + \dots + \lambda_{K} \frac{\vartheta f_{K}}{\vartheta y_{i}} = 0,$$

$$Z_{i} + \lambda_{1} \frac{\vartheta f_{1}}{\vartheta x_{i}} + \lambda_{2} \frac{\vartheta f_{2}}{\vartheta x_{i}} + \dots + \lambda_{K} \frac{\vartheta f_{K}}{\vartheta x_{i}} = 0,$$

$$(8)$$

гдв і = 1, 2, 3,п.

Если связи не идеальныя, то проекціи силь тренія долж.: в бить включени въ первые члены этихъ уравненій.

Знаемъ, что въ случай системи свободных матеріальных точекъ проекціи возможных переміщеній точекъ системи \mathcal{S}_{x_1} , \mathcal{S}_{y_2} , \mathcal{S}_{x_2} , \mathcal{S}_{x_2} , \mathcal{S}_{x_n} , \mathcal{S}_{y_n} , \mathcal{S}_{x_n} произвольни, а въ случай

системы несвободных матеріальных точекь, подчиненной ℓ вышеуказанных связямь, проекцім эти должны удовлетворять ℓ уравненіямь:

$$\sum_{i=1}^{i=n} \left(\frac{\partial f_i}{\partial x_i} \delta x_i + \frac{\partial f_i}{\partial y_i} \delta y_i + \frac{\partial f_i}{\partial z_i} \delta z_i \right) = 0,$$

$$\sum_{i=1}^{n} \frac{\partial f_i}{\partial x_i} \delta x_i + \frac{\partial f_i}{\partial y_i} \delta y_i + \frac{\partial f_i}{\partial x_i} \delta z_i \right) = 0,$$

$$\sum_{i=1}^{i=n} \left(\frac{\partial f_i}{\partial x_i} \delta x_i + \frac{\partial f_i}{\partial y_i} \delta y_i + \frac{\partial f_i}{\partial x_i} \delta z_i \right) = 0.$$
(9)

Умноживъ уравненія равновѣсія системв, именно уравненія (7), когда система свободна, уравненія (8), когда система несвободна, соотвѣтственно на δx_i , δy_i , δz_i , складываемъ ихъ для всѣхъ значеній $i = 1, 2, 3, \ldots, n$; принимая при этомъ во вниманіе, въ случав несвободной системи, уравненія (9), получаемъ какъ для свободной, такъ и для несвободной системи одно и то же уравненіе:

$$X_i \delta x_i + Y_i \delta y_i + Z_i \delta z_i + X_i \delta x_2 + Y_i \delta y_2 + Z_i \delta z_2 + \cdots + Z_n \delta z_n = 0$$

или короче:

$$\sum_{i=1}^{in} (\mathbf{X}_{i}.\delta x_{i} + \mathbf{Y}_{i}.\delta y_{i} + \mathbf{Z}_{i}.\delta z_{i}) = 0 (10)$$

Уравненіе (10) выражаеть начало возможных перемищеній изъ положенія равновисія системы матеріальных точекь:

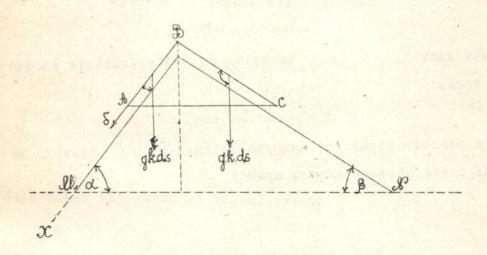
Сумма работь данных силь (и силь тренія), приложенных в точкамь системы, на всяких возможных перемищеніях системы изъ положенія равковноїм равна нулю.

Уравненіе (10) мы вывели изъ уравненій равновісія. Обратно, принимая во вниманіе произвольность проекцій возможныхъ переміщеній въ случай системы свободныхъ точекъ, мы выведемъ уравненіе равновісія (7) изъ уравненія (10), а въ случай системы
несвободныхъ точекъ, приміняя способъ неопреділенныхъ множите-

лей, подобно тому, какъ на дёлали выше въ случав одной точки, получинь уравненія равновісія (8) изъ уравненія (10) съ помощью уравненій (9).

Такииъ образомъ, уравненіе (10) равносильно или системъ уравненій (7) или системъ уравненій (8) и выражаетъ условіє, необходимоє и достаточноє для равновьсія системь.

Примпръ. Найти условіє, при которомъ будеть находиться въ равновёсіи тяжелая нить однородной плотности, помёщенная на двухъ прямыхъ, составляющихъ уголь въ вертикальной плоскости.



Чертекъ 81.

Пусть с и в (черт. 81) будуть угле, которые данныя прямыя составляють съ горизонтомъ.

Обозначимъ возможное перемъщение нити, напримъръ, влъво, черезъ б ; ту же величину будетъ имъть соствътствующее перемъщение каждой точки нити.

Возьменъ элементъ длине ds части нити AB . Если к плотность нити, то масса этого элемента будетъ k.ds., а въсъ k.ds.ф.

Работа этой силь на возможномъ перемъщения S будеть k ds q S sm α , а сумма работъ для всъхъ элементовъ части AB выразится такъ: S.k.g. $sin \alpha$. $\sum ds$ = S.k.g. $sin \alpha$.AB.

Возьмемъ элементъ длине об части нити ВС . Работа его въса на возможномъ перемъщении будетъ:

в для всей части

Такимъ образомъ, вся работа въса нити на возможномъ перемъщени ея будетъ:

Для равновесія нети необходимо:

$$S.k.g.(AB.sma-Bl.smb)=0$$
.

Такъ какъ 8 г. ж и у не нули, то для равновъсія необходимо, чтобы:

Это условіє выражаєть, что конце нити А и С должне лежать на одной горизситальной прямой.

§ 2. Начало д'Аламбера *).

Начало д'Аламбера позволяеть всякій вопрось о деиженіи свести къ вопросу о равновної .

Д'Аламберь ввель ковое понятіе с силв инерціи.

Силою инерціи для данной матеріальной точки называють силу, которая по величинь равна произведенію масси на ускореніе точки и направлена въ сторону, противоположную этому ускоренію **).

^{*)} D'Alembert, "Traitè de Dynamique" 1743.

^{**)} Замътимъ, что сила, равная и прямо претивоположная силь инерціи, называется дви кущею силою.

Такимъ образомъ, проекціи силы инерціи на координатняя оси или ея составляющія по координатнымъ осямъ *) будутъ:

Извастныя нама дифференціальныя уравневія движенія точки можно представить жа такома вида: если точка свободна:

$$X - m x'' = 0,$$

 $Y - m y'' = 0,$
 $Z - m x'' = 0.$ (11)

Если точка остается на данной поверхности f(x,y,z) = 0,

$$X - mx'' + \lambda \frac{\partial f}{\partial x} = 0,$$

$$Y - my'' + \lambda \frac{\partial f}{\partial y} = 0,$$

$$Z - mz'' + \lambda \frac{\partial f}{\partial x} = 0.$$
(12)

Если точка находится на данной кривой $f_1(x,y,x)=0$, $f_2(x,y,x)=0$.

$$X - mx' + \lambda_1 \frac{9f_1}{9x} + \lambda_2 \frac{9f_2}{9x} = 0,$$

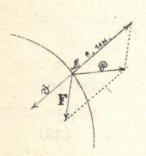
$$Y - my'' + \lambda_1 \frac{9f_1}{9y} + \lambda_2 \frac{9f_2}{9y} = 0,$$

$$Z - mx'' + \lambda_1 \frac{9f_1}{9x} + \lambda_2 \frac{9f_2}{9x} = 0.$$
(13)

^{*)} Сила инерціи можеть ошть разложена танке на вев танія взаимно перпендикулярния составляющія, из которим одна — ка са тель на я, равная по величини $m/\frac{d\sigma}{dt}$ и направленная по касательной къ траєкторіи точки въ сторону противоположную скорости: другая — но р таль на я, равная по величинь $m \frac{\sigma^2}{\delta}$, гда о радіусь крививни траєкторіи, и направленная по нормали къ траєкторіи въ сторону вя випуклости эта вторая составляющая, очевидно, есть центроотикая сила.

Въ лёвихъ частяхъ уравненій (11), (12) и (13) ме имвемъ сумме проекцій: задаваемой силя, или равнодействующей задавае- мыхъ силъ, силы инерціи и, въ случав несвободной точки, реакпій.

Назовень равнодёйствующую задаваемой силь (или задаваеинхъ силь) и силь инерціи потерянною силою и обозначинь буквою (черт. 82). Очевидно, проекціи потерянной силь на координатеня оси будуть:



$$\mathcal{F}_{x} = X - mx''$$
,
 $\mathcal{F}_{y} = X - my''$,
 $\mathcal{F}_{z} = Z - mx''$.

Такимъ образомъ, уравненія движенія (11), (12) и (13 могутъ беть написани въ видё:

$$\mathcal{P}_{=0}$$
, $\mathcal{P}_{=0}$, $\mathcal{P}_{=0}$ (11)

Чертехъ 82.

$$\mathcal{P}_{x} + \lambda \frac{\partial \hat{f}}{\partial x} = 0,$$

$$\mathcal{P}_{y} + \lambda \frac{\partial \hat{f}}{\partial y} = 0,$$

$$\mathcal{P}_{z} + \lambda \frac{\partial \hat{f}}{\partial y} = 0.$$
(12)

$$\begin{aligned}
& \mathcal{L} + \lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial x} + \lambda_2 \frac{\partial f_2}{\partial x} = 0, \\
& \mathcal{L}_y + \lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial y} + \lambda_2 \frac{\partial f_2}{\partial y} = 0, \\
& \mathcal{L}_y + \lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial y} + \lambda_2 \frac{\partial f_2}{\partial y} = 0, \\
& \mathcal{L}_z + \lambda_2 \frac{\partial f_1}{\partial y} + \lambda_3 \frac{\partial f_2}{\partial x} = 0.
\end{aligned}$$
(13)

Сравнивая уравненія (11), (12) и (13) съ уравненіями равновісія (1), (2) и (3), заизчаємь, что первыя отличаются отъ посліднихь только тімь, что въ нихь входить, вийсто на-

даваемой силв, сила потерянная.

Такимъ образомъ, уравненія (11), (12) и (13) въ каждый моментъ могутъ быть разсматриваемв, какъ уравненія равновёсія нотерянной силв.

Они выражають начало д Аламбера въ случая обной точки:

При движеніи матеріальной точки въ каждый момент времени потерянная сила или равна нулю, всли точка свободна, или уравновишвается реакцівй поверхности или кривой, всли точка несвободна.

Распространивъ это начало на случай системы матеріальныхъ точекъ.

Дифференціальныя уравненія движенія системы точекь могуть быть написаны въ видё 3 уравненій:

$$X_{i} - m_{i} x_{i}^{u} = 0,$$

$$Y_{i} - m_{i} y_{i}^{v} = 0,$$

$$Z_{i} - m_{i} x_{i}^{u} = 0.$$
(14)

(гдв 1 = 1, 2, 3, ... п), если система свободна, и въ видъ:

$$X_{i} - m_{i} x_{i}^{*} + \lambda_{i} \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} + \dots + \lambda_{i} \frac{\partial f_{k}}{\partial x_{i}} = 0,$$

$$X_{i} - m_{i} y_{i}^{*} + \lambda_{i} \frac{\partial f_{i}}{\partial y_{i}} + \dots + \lambda_{k} \frac{\partial f_{k}}{\partial y_{i}} = 0,$$

$$Z_{i} - m_{i} x_{i}^{*} + \lambda_{i} \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} + \dots + \lambda_{k} \frac{\partial f_{k}}{\partial x_{i}} = 0$$

$$(15)$$

(i = 1, 2, 3, ...), если система подчинена k (k < 3 n) связямь:

$$f_1(x_1, y_1, x_1, x_2, \dots, x_n, y_n, x_n) = 0$$
,
 $f_2 = 0$, $f_k = 0$;

когда эти связи не идеальных, проекціи силь тренія должны быть включены въ первые члены уравненій (15).

Потерянную силу въ точкъ \mathcal{M}_i обозначимъ черезъ \mathcal{P}_i т, про-екціи ея, очевидно, будутъ:

$$P_{ix} = X_i - m_i x_i^{"},$$

$$P_{iy} = Y_i - m_i y_i^{"},$$

$$P_{iz} = Z_i - m_i x_i^{'}.$$

3 п уравненій (14) и (15) могуть быть тогда написани въ видъ:

$$Q_{x}=0$$
, $Q_{y}=0$, $Q_{x}=0$. (14)

$$\begin{cases}
\mathcal{C}_{ix} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} + \dots + \lambda_{\kappa} \frac{\partial f_{\kappa}}{\partial x_{i}} = 0, \\
\mathcal{C}_{iy} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{i}}{\partial y_{i}} + \dots + \lambda_{\kappa} \frac{\partial f_{\kappa}}{\partial y_{i}} = 0,
\end{cases}$$

$$\begin{cases}
\mathcal{C}_{ix} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} + \dots + \lambda_{\kappa} \frac{\partial f_{\kappa}}{\partial x_{i}} = 0.
\end{cases}$$

$$\begin{cases}
\mathcal{C}_{ix} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} + \dots + \lambda_{\kappa} \frac{\partial f_{\kappa}}{\partial x_{i}} = 0.
\end{cases}$$

$$\begin{cases}
\mathcal{C}_{ix} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} + \dots + \lambda_{\kappa} \frac{\partial f_{\kappa}}{\partial x_{i}} = 0.
\end{cases}$$

$$\begin{cases}
\mathcal{C}_{ix} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} + \dots + \lambda_{\kappa} \frac{\partial f_{\kappa}}{\partial x_{i}} = 0.
\end{cases}$$

Уравненія (14,) и (15,) могуть быть разсматриваемы какъ уравненія равновисія потерянных силь.

Они выражають начало д'Аламбера въ случал системы матері-.

При движеніи системы мотеріальных точекь въ каждый моменть времени потерянныя силы для вспхъ точекъ системы равны нулю, если система свободна, и уравновпишваются черезъ посредство реакцій связей, если система не свободна.

§ 3. Начало возножных в перемпщеній для случая движенія.

Примъняя начало возможных перемъщеній къ потеряннымъ силамъ, мы получимъ начало возможныхъ веремъщеній для случая движенія.

Такъ при движеніи мочки работа потерянной силь на возможномъ перемёщеніи точки изъ положенія, которое она занимаєть въ какой-либо моменть времени, будеть равна вуль, какъ въ случай свободной, такъ и въ случай несвободной точки; получаемь:

$$\mathcal{T}_{x} \delta x + \mathcal{T}_{y} \delta y + \mathcal{T}_{x} \delta x = 0$$
.

NAN

$$(X-mx'').\delta x + (Y-m.y'').\delta y + (Z-mx'').\delta x = 0...(16)$$

Уравненіе (16) выражаеть "начало возможных перемищеній для движенія точки".

На основаніи изложеннаго въ § 1 ясно, что уравненіе (16) равносильно уравненіямъ (11), (12) и (13).

Также при деиженіи системы въ каждый моменть времени сумма работь потерянных силь на всякихь возможныхь перемёщеніяхь точекь системы изъ положеній, занимаемыхь ими въ этоть моменть, будеть равна нулю; - получаемь:

$$\sum_{i=1}^{n} (P_{ix} S x_i + P_{iy} S y_i + P_{ix} S z_i) = 0$$

или

$$\sum_{i=1}^{n} \{ (X_i - m_i x_i^n) \cdot \delta x + (Y_i - m_i y_i^n) \delta y_i + (Z - m_i x_i^n) \delta x \} = 0$$
 (17)

Уравненіе (17) выражаеть "начало возможных в перемищеній для движенія системы".

На основаніи изложеннаго въ § 1 ясно, что уравненіе (17) равносильно 3 го дифференціальнымъ уравненіямъ движенія систеим (14) и (15).

Уравненіе (17) можеть быть разсматриваемо, какъ основное уравненіе всей механики, ибо изъ него могуть быть получены уравненія равновісія и движенія, какъ въ случай одной точки такъ и въ случай системы точекь, а, слідовательно, и различныя свойства равновёсія и движенія, которыя изъ этихъ уравненій выводятся.

Примпръ. Въ случав движенія тяжелой нити по двумъ наклоннемъ пряменъ (см. примвръ параграфа 1), если длину AB (чертъ 81), обозначимъ черезъ ∞ , уравненіе, выражающее начало возможныхъ перемвщеній, будетъ:

[k.x.g.
$$\sin \alpha - k(l-x)g \sin \beta - k^2 l \frac{d^2x}{dt^2}] \delta = 0$$
;

стсюда сладуеть дифференціальное уравненіе движенія нити:

$$x'' = \frac{q}{l} \cdot (\sin \alpha + \sin \beta) \cdot x - q \cdot \sin \beta$$

Обозначимъ для сокращенія письма:

$$\frac{9}{8}(\sin x + \sin \beta) = n^2$$
;

тогда уравнение движения будеть:

$$x = n^2x - g. \sin \beta$$
.

Интегрируя это уравненіе, находимь:

$$x = \frac{g \cdot sm\beta}{n^2} + C \cdot e^{nt} + D \cdot e^{nt}$$

гдъ С и Я постояння произвольныя.

Такъ какъ имвемъ:

то для С. и D получаемъ слёдующія выраженія черезь начальныя данныя:

$$C = \frac{1}{2} \left(x_0 - \frac{g.\sin \beta}{n^2} + \frac{x_0^1}{n} \right),$$

Разсиотринъ подробиве, напримеръ, тотъ случай, когда въ

начальный моменть нить движется влёво (черт.79), т.е. когда $x_{\circ \cdot}^{-}>0$

Тогда $C > \mathcal{D}$; если при этомъ будетъ C > 0, то скорость няти не обращается въ нуль: вся нить переходитъ на лѣвую прямую \mathcal{BM} и далёе движется равноускоренно; если же будетъ C < 0 , то нить сначала движется влѣво, въ нѣксторый моментъ скорость ея обращается въ нуль, затѣмъ вся нить нереходитъ на правую прямую \mathcal{BM} и далёе движется равноускоренно.

Примичанів. При изученій изложеннях здёсь началь и слёдующихь далёе законовь нажно все время имёть въ виду, что они имёмть иёсто не только для стдёльныхь матеріальныхь точекь, но для всякаго тёла: твердаго, жидкаго и газообразнаго, а также и для всякой совокупности указанныхь тёль; — въ этихъ случаяхъ каждый элементъ тёла замёняется матеріальной точкой, масса которой равна массё элемента, а поэтому число точекъ системе безконечно велико ($m=\infty$) и масса каждой точки безконечно мала.

Вийсто декартовых в координать: x_1 , y_1 , x_2 , ... x_n часто употребляются другія перемённыя величины, спредёляющія положеніе системы.

and energy and and a course of an arthrespely

I AN ELSE AND TONG ON THE STORET PUR

ГЛАВAV.

SAKOHE ABUERHIA URHTPA HHEPRIN

(или "ваконъ движенія центра тяжести").

§ 1. Общій законь движенія центра инерцій.

Центром и инерціи системы матеріальных точекъ называется веометрическоя точка, координаты которой x_e , y_e , z_e , выражаются слёдующими формулами:

$$x_{c} = \frac{\sum_{i=1}^{n} m_{i} x_{i}}{2ll},$$

$$y_{c} = \frac{\sum_{i=1}^{n} m_{i} y_{i}}{2ll},$$

$$x_{c} = \frac{\sum_{i=1}^{n} m_{i} x_{i}}{2ll},$$
(1)

гдъ М - Дт есть "масса системы", равная сумив массъ всъхъ точекъ системы.

Такой же видь имвить формули для координать центро тяжести, если подставить вы нихь вивсто выса ра, равное ему произведение то ф и сократить на ф; отседа следуеть, что геометрическая точка, которую мы назвали центромы инерціи системы, совпадаеть съ центромы тяжести той же системы, когда на точки ея двиствують сили тяжести *).

^{*):} Всладствів этого "центръ инерціи" называють часто "цен-

Возьмемъ дифференціальныя уравненія движенія системы въ

$$m_i x_i^* = X_i$$
,
 $m_i y_i^* = Y_i$,
 $m_i x_i^* = X_i$.

гдв 1 = 1, 2, 3, ... м.

Здёсь курсивныя букви: \mathcal{N}_i , \mathcal{N}_i , \mathcal{R}_i обозначають проекціи равнодёйствующихь всьх силь, приложенных къ точке \mathcal{M}_i - какь силь вадаваемых , такь и тёхь силь (реакцій и силь мренія), которыя являются вслёдствіе существованія связей; поэтому, если система точекь свободна, то:

$$\mathcal{S}_{i} = X_{i},$$

$$\mathcal{S}_{i} = X_{i},$$

$$\mathcal{T}_{i} = Z_{i};$$

если же система несвободна, но подчинена только связямъ иде-

Fo:
$$\begin{cases} f_1 = 0, & f_2 = 0, \\ f_3 = X_1 + \lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial x_1} + \dots + \lambda_k \frac{\partial f_k}{\partial x_n}, \\ f_4 = X_1 + \lambda_1 \frac{\partial f_2}{\partial y_1} + \dots + \lambda_k \frac{\partial f_k}{\partial y_n}, \\ f_5 = X_1 + \lambda_1 \frac{\partial f_2}{\partial y_1} + \dots + \lambda_k \frac{\partial f_k}{\partial y_n}. \end{cases}$$

Складывая порознь всё дифференціальныя уравненія, содержащія проекціи на косрдинатныя оси ОХ:, ОУ и ОХ:, получинъ три уравненія:

тромъ тяхести", но мы удерхимъ первий терминъ, такъ какъ въ механинъ разсматриваются и такія системы матеріальныхъ точенъ, на которыя силы тяжести не дъйствують.

$$\sum_{i=1}^{i=N} m_{i} \mathcal{B}_{i}^{"} = \sum_{i=1}^{i=N} \mathcal{B}_{i},$$

$$\sum_{i=1}^{i=N} m_{i} \mathcal{B}_{i}^{"} = \sum_{i=1}^{i=N} \mathcal{B}_{i},$$

$$\sum_{i=1}^{i=N} m_{i} \mathcal{B}_{i}^{"} = \sum_{i=1}^{i=N} \mathcal{B}_{i},$$

$$\sum_{i=1}^{i=N} m_{i} \mathcal{F}_{i}^{"} = \sum_{i=1}^{i=N} \mathcal{B}_{i}.$$
(*)

Изъ уравненій (1) находимъ:

M.
$$x_e = \sum_{i=1}^{2n} m_i x_i$$

ell. $y_e = \sum_{i=1}^{2n} m_i y_i$

ell. $x_e = \sum_{i=1}^{2n} m_i x_i$

откуда:

$$\begin{aligned}
& \text{cll. } x_0' = \sum_{i=1}^{i=n} m_i x_i', \\
& \text{cll. } y_0' = \sum_{i=1}^{i=n} m_i y_i', \\
& \text{cll. } x_0' = \sum_{i=1}^{i=n} m_i x_i';
\end{aligned}$$

и далве:

$$\begin{aligned} &\mathcal{L}. x_{c}^{"} = \sum_{i=1}^{i=1} m_{i} x_{i}^{"}, \\ &\mathcal{L}. y_{c}^{"} = \sum_{i=1}^{i=1} m_{i} y_{i}^{"}, \\ &\mathcal{L}. x_{c}^{"} = \sum_{i=1}^{i=1} m_{i} x_{i}^{"}. \end{aligned}$$

^{*)} Эти формулы выражають, что количество движенія центра инерціи въпредположеніи, что онъ импетъ массу, разную массю системы, равно по величинь и по направлеию геометрической сумть количествъ движенія вськъ точекъ системы.

Сравнивая формуль (*) и (***) получииз:

$$\begin{array}{c}
\text{Il. } x_{c} = \sum_{i=1}^{i=n} \mathcal{G}_{i}, \\
\text{Il. } y_{c}^{"} = \sum_{i=1}^{i=n} \mathcal{G}_{i}, \\
\text{Il. } x_{c}^{"} = \sum_{i=1}^{i=n} \mathcal{G}_{i}.
\end{array}$$
(3)

Уравненія (3) можемъ разсиатривать какъ дифференціальныя уравненія движенія свободной матеріальной точки, координать которой суть x_i , y_i , z_i , и масса M, при дёйствім силе, которая равна по величинъ и направленію геометрической сумив волх з силь, дъйствующих на точки системь.

Уравненія (3) выражають общій законь движенія центра инерціи:

При движении системы центръ инерціи (центръ тяжести) вя движется, какъ свободная матеріальная точка, масса ко-торой равна массъ системи, при дъйствіи силы, равной по ввличинь и направленію гвометрической суммь встав силь, дойствующих в на точки системы.

Силв, приложенныя къ точкамъ системв, мы дёлили на дей группв: силв задававшия и рвакціи (въ числё ихъ и силв тре нія), но во многихъ вопросахъ удобно другое раздёленіе, а именно на силы внутреннія и силы внишнія.

Внутреннія силы суть силы, удовлетворяющія тому условію, что каждой изъ нихъ соотвётствуеть другая сила, приложенная къ другой точка система, равная первой по величина и направленная по той же прямой въ противоположную сторону; всё другія сила, приложення къ точкамъ система, суть сили внашнія. Ревакціи связей могуть входить какъ въ число внутреннихъ, такъ и

[&]quot;TBOFBTH TRCKAR MEXAHRKA" T. L. Upog. R. B. MEMEPCRIN A. 18.

въ число внёшнихъ силъ.

Примёры внутреннихь силь: силы взаимодёйствій (притяженія или отталкиванія) нежду точками системы, разкцій стержня или натянутой нити на тё двё точки, которыя стержень или нить соединяеть, и др.

Примъры внъшнихъ силъ: силъ тяжести, силы притяженія къ внъшнимъ центрамъ, реакціи поверхностей и др.

Обозначимъ проекціи равнодъйствующей всёхъ внутреннихъ силь, приложенняхъ къ точкѣ \mathcal{M}_{i} (i=1,2,3,m), черезъ X_{i}^{3} , X_{i}^{3} , а проекціи равнодъйствующей всёхъ внёшнихъ силь, приложенняхъ къ той же точкѣ \mathcal{M}_{i} , черезъ X_{i}^{2} , X_{i}^{2} , Z_{i}^{3} , топ-да можемъ написать:

$$\sum_{i=1}^{i=1} \mathcal{C}_{i} = \sum_{i=1}^{i=n} \mathbf{X}_{i}^{1} + \sum_{i=1}^{i=n} \mathbf{Y}_{i}^{8},$$

$$\sum_{i=1}^{i=n} \mathcal{C}_{i} = \sum_{i=1}^{i=n} \mathbf{X}_{i}^{1} + \sum_{i=1}^{i=n} \mathbf{X}_{i}^{8},$$

$$\sum_{i=1}^{i=n} \mathcal{C}_{i} = \sum_{i=1}^{i=n} \mathbf{Z}_{i}^{1} + \sum_{i=1}^{i=n} \mathbf{Z}_{i}^{8},$$

$$\sum_{i=1}^{i=n} \mathcal{C}_{i} = \sum_{i=1}^{i=n} \mathbf{Z}_{i}^{1} + \sum_{i=1}^{i=n} \mathbf{Z}_{i}^{8},$$

Внутреннія силь попарно равны и направлены прямо противоположно, поэтому сумма ихъ проекцій на всякую ось равна нулю, слёдовательно,

$$\sum_{i=1}^{t=n} X_i^3 = \sum_{i=1}^{t=n} Y_i^3 = \sum_{i=1}^{t=n} Z_i^3 = 0,$$

и мы получаемь:

$$\sum_{i=1}^{2n} \mathcal{G}_{i} = \sum_{i=1}^{2n} \mathbf{X}_{i}^{\delta},$$

$$\sum_{i=1}^{2n} \mathcal{G}_{i} = \sum_{i=1}^{2n} \mathbf{Y}_{i}^{\delta},$$

$$\sum_{i=1}^{2n} \mathcal{G}_{i} = \sum_{i=1}^{2n} \mathbf{Z}_{i}^{\delta}.$$

Такимъ образомъ, уравненія (3) принимають видъ:

ell.
$$\mathcal{Z}_{e}^{"} = \sum_{i=1}^{i=N} X_{i}^{\delta}$$
,

ell. $\mathcal{Z}_{e}^{"} = \sum_{i=1}^{i=N} Y_{i}^{\delta}$,

ell. $\mathcal{Z}_{e}^{"} = \sum_{i=1}^{i=N} Z_{i}^{\delta}$.

Уравненія (4) позволяють выразить законь движенія центра инерціи въ сладующей форма:

При движеній системы центрь инерцій (центрь тяжести) вя движется такь, какь свободная матеріальная тойка, масса которой равна масси системы, при дийствій силы, равной по величинь и направленію звометрической сумию внишнихь силь, приложенныхь кь тойкамь системы.

Твердов тало ин разсиатриваемъ, какъ систему матеріальныхъ точекъ, связанныхъ стержнями; но рэакцім стержней — силы
внутреннія, слёдонательно, центръ тяжести твердаго тёла движется такъ, какъ свободная матеріальная точка, масса которой
равна массъ тёла, при дъйствім силь, равной геометрической
сумив однёхъ внашнихъ силъ, приложенныхъ къ твердому тёлу. Напримъръ, если твердое тёло, при отсутствім какихъ-либо оноръ,
движется при дъйствім силь тяжести, причемъ сопротивленіе возлуха не принимается во вниманіе, то центръ тяжести тёла описмваеть параболу по тому же закову, какъ свободная тяжелая
точка, движущаяся въ пустотъ.

Изъ уравненій (4) слёдуеть, что движеніе центра инерціи системы не изминяєтся, если въ системы исчезають внутреннія силы или возникають новыя внутреннія силы.

Исчезновеніе внутренних силь имбеть косто, наприморь, при взрыво твердаго тола, такъ какъ при этомъ исчезають реакціи новом стержней: появленіе новых внутренних силь имбеть мосто при соудареніи толь, образующихь систему

Отивтимъ здёсь, между прочимъ, какъ слёдствіе уравненій (4), что человёкъ, стоящій на совершенно гладкой горизонтальной илоскости, не можеть ходить по ней, такъ какъ единственныя внёшнія сила, - сила тяжести и реакціи плоскости вертикальне, слёдовательно, могуть сообщить центру тяжести человёния скорость только въ вертикальномъ направленій.

Съ помощью закона движенія центра инерціи объясняется, напримёръ, откать орудія при выстрёль.

Во многихъ задачахъ, интегрируя уравненія (4), мы можемъ получить нёкоторые интегралы дифференціальныхъ уравненій движенія системь.

§ 2. Законъ сохраненія движенія центра инерцій.

Законь движенія центра инерціи представляєтся въ самомъ простоив видё въ гомъ частномъ случай, когда вейшнія сили или не приложени къ точкамъ системв, или имёють гесметрическую сумму, равную нулю.

Вь этомь случай:

$$\sum X_{i}^{\delta} = 0,$$

$$\sum Y_{i}^{\delta} = 0,$$

$$\sum Z_{i}^{\delta} = 0,$$
*)

и слёдовательно:

^{*)} Здись и въ слидующих в параграфах в знакъ и тогда, когда не написано 1, , обозначает сумму, распро - страненную на вси значентя указателя от 1 до , гди — число точекъ системи.

Ускореніе центра инерціи равно нулю, значить скорость его постоянна по величинь и направленію, т. э. центрь инерціи движется прямолинейно и равномърно.

Изъ уравненій (4) пивемъ:

$$x_c^1 = \infty$$
, $y_c^1 = \beta$, $\bar{x}_c^1 = \gamma$.

N

$$x_c = \alpha t + \alpha$$
,
 $y_c = \beta t + b$,
 $x_c = \gamma t + c$.

гдъ с , в , т , с , с - ностоянныя произвольныя, въ частныхъ случаяхъ всв или нъкоторыя изъ нихъ могутъ быть равны нулю.

Въ разсиатриваеномъ случав ин нивенъ законт сохраненія деиженія центра инерціи:

> Всли нъ системъ не приложены внашнія силы, или всли пеометрическая сумма внашнихъ силъ равна нулю, то центръ инвруіи системы движется прямолинейно и равномарно или остается въ покой.

Законъ сохраненія движенія пентра инердів имѣетъ, напримѣръ, мѣсто для свободной системв, подверженной дѣйствію только внутреннихъ силъ. Примѣръ такой системв представляетъ солнечная системв, центръ инердіи которой движется прямолинейно и равномѣрно.

Законь сохраненія движенія пентра инерціи даеть шесть интегроловь дифференціальныхь уравненій движенія системи:

$$\sum_{i} m_{i} x_{i}^{l} = C_{4}$$
,
 $\sum_{i} m_{i} x_{i}^{l} = C_{2}$,
 $\sum_{i} m_{i} x_{i}^{l} = C_{3}$;
 $\sum_{i} m_{i} x_{i} = C_{1} t + D_{4}$,
 $\sum_{i} m_{i} x_{i} = C_{2} t + D_{2}$,
 $\sum_{i} m_{i} x_{i} = C_{3} t + D_{3}$.

Значенія постояннях произвольних C_1 , C_2 , C_3 ми найдемь, подставляя въ первыя три уравненія вийсто x_i^{-1} , y_i^{-1} , y_i^{-1} , проекціи начальныхь скоростей точекь системь, а затёмь найдемь и значенія постоянняхь произвольняхь: \mathfrak{D}_1 , \mathfrak{D}_2 , \mathfrak{D}_3 подставляя во вторыя три уравненія вийсто x_i^{-1} , y_i^{-1} , x_i^{-1} координать начальныхь положеній точекь системы и нолягая:

обекновенно полагають

Вышеуказаниея постоянныя а , в , с связани весьма просто съ постоянным С и Д ::

$$\alpha = \frac{C_4}{\ell \ell}, \beta = \frac{C_8}{\ell \ell}, \gamma = \frac{C_8}{\ell \ell},$$

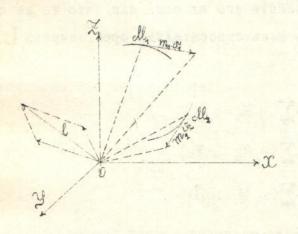
$$\alpha = \frac{\mathcal{Q}_1}{\text{ell}}, \ b = \frac{\mathcal{Q}_2}{\text{dl}}, \ c = \frac{\mathcal{Q}_3}{\text{dl}}.$$

ГЛАВА VI.

SAKOHS NOMEHTOBS NAM SAKOHS NAOMAREN.

§ 1. Главный моменть количествь движенія точекь системы и главный моменть силь.

Геометрическая сумма исментовъ количествъ движенія точекъ системы относительно оси называется главнымъ моментомъ количествъ движенія точекъ системы относительно точки или относительно точки или относительно точки или относительно точки или относительно



Чертехъ 83.

📞 ; будемъ нивты:

моментъ количествъ движенія стносительно начала координатъ черезъ € 1, проекціи его на координатнея оси, или, что то же самое*), глав-

Обозначинь главный

сительно оси.

движенія относительно осей черезь ℓ_x , ℓ_y ,

нее моменте количествъ

$$\ell_{\infty} = \sum m_i (y_i x_i - x_i y_i),$$

$$\ell_{y} = \sum m_i (x_i x_i - x_i x_i),$$

^{*).} См. "Кинетика почки".

$$b_{x} = \sum m_{i} (x_{i} y_{i}^{i} - y_{i} x_{i}^{i}).$$

Обозначимъ черевъ $6_{yt}^{(4)}$, $6_{tx}^{(4)}$, $6_{xy}^{(4)}$, секторізльныя скорости точки M_1 въ плоскостяхъ соотвътственно 90%, 20%, 20%; тогда:

$$l_x = 2 \sum_{i} m_i \delta_{yx}^{(i)},$$

$$l_y = 2 \sum_{i} m_i \delta_{xx}^{(i)},$$

$$l_x = 2 \sum_{i} m_i \delta_{xx}^{(i)}.$$

Геометрическая сумма моментовь силь относительно точки или относительно оси назевается гласными моментом силь относитель-

Обозначая главний моменть всёхь силь (заданаемыхь и реакцій), приложенныхь къ точкань системы, относительно начала координать черезь L , а проекціи его на оси, или, что то же самое, главные моменты всёхь силь относительно осей, черезь L_{x} , L_{y} будемь имёть:

$$\begin{split} \mathbf{L}_{\mathbf{x}} = & \sum (y_i \, \mathbf{x}_i - z_i \, \mathbf{y}_i) \;\;, \\ \mathbf{L}_{\mathbf{y}} = & \sum (z_i \, \mathbf{x}_i - z_i \, \mathbf{x}_i) \;\;, \\ \mathbf{L}_{\mathbf{z}} - & \sum (z_i \, \mathbf{y}_i - y_i \, \mathbf{x}_i) \;\;. \end{split}$$

\$ 2. Законъ площадей или законъ моментовъ.

Чтобы вывести связь между главнымъ моментомъ количествъ движенія и главнымъ моментомъ силъ, воспользуемся дифференціальными уравненіями движенія системи:

Degoe selected to the f

$$m_{i}x_{i}^{"}=\mathcal{G}_{i},$$

$$m_{i}x_{i}^{"}=\mathcal{G}_{i},$$

$$m_{i}x_{i}^{"}=\mathcal{G}_{i}.$$
(1)

THE 1 = 1, 2, 3, n.

Множимъ второе изъ уравненій (1) на 🐔 4, третье на γ і и вичитаемъ первое произведеніе изъ второго, получаемъ:

следовательно:

Подобнымъ же образомъ найдемъ:

$$\begin{split} &\frac{d}{dt}\sum_{i}m_{i}(x_{i}x_{i}^{\dagger}-x_{i}x_{i}^{\dagger})=\sum_{i}(x_{i}y_{i}^{\dagger}-x_{i}y_{i}^{\dagger}),\\ &\frac{d}{dt}\sum_{i}m_{i}(x_{i}y_{i}^{\dagger}-y_{i}x_{i}^{\dagger})=\sum_{i}(x_{i}y_{i}^{\dagger}-y_{i}y_{i}^{\dagger}). \end{split}$$

Вводя принятыя нами сокращенных обозначенія, получимь:

$$\frac{dl_{x}}{dt} = \mathbf{L}_{x},$$

$$\frac{dl_{y}}{dt} = \mathbf{L}_{y},$$

$$\frac{dl_{y}}{dt} = \mathbf{L}_{y}.$$
(2)

Каждое изъ уравненій (2) выражаеть законь моментовь по

отношенію къ одной изъ координатныхъ осей:

Первая производная по времени от главнаго момента количество движенія точено системы относительно какой-либо координатной оси равна главному моменту вспят сило (задававших и реакцій), приложенных в точкам системы, относительно той же оси.

Примичаніе. Такъ какъ всякую неподвижную ось можно принять за координатную ось, то выпеуказанное предложеніе справедливо относительно всякой неподвижной оси.

Въ уравненія (2) можемъ ввести секторіальння скорости точекъ системи; - получимъ:

$$2 \cdot \frac{d \sum_{m_i \in \mathcal{C}_{xx}^{(i)}} L_x}{dt} = L_x,$$

$$2 \cdot \frac{d \sum_{m_i \in \mathcal{C}_{xx}^{(i)}} L_y}{dt} = L_y,$$

$$2 \cdot \frac{d \sum_{m_i \in \mathcal{C}_{xx}^{(i)}} L_z}{dt} = L_z,$$

поэтому "законъ моментовъ" назвнается также: "азконъ площадей".

Подобно тому, какъ въ законъ движенія центра инерціи, и здъсь мы раздълимъ сили на внутреннія и внишнія.

Очевидно:

$$L_{x} = L_{x} + L_{x}^{b},$$

$$L_{y} = L_{y} + L_{y}^{b},$$

$$L_{x} = L_{x}^{3} + L_{x}^{b},$$

гдё значкомъ \mathbf{L}^z обозначаемъ главный моментъ внутреннихъ силъ, а значкомъ \mathbf{L}^z главный моментъ внёшнихъ силъ относительно началя координатъ.

Сумиа моментовъ для каждыхъ двухъ равныхъ и противоположныхъ внутреннихъ силъ относительно какой угодно точки, а слёдовательно и относительно какой угодно оси, очевидно, равна нулю; ноэтому главный моменть внутреннихь силь всегда равень нулю и, слёдовательно:

Такимъ образомъ, не нарушая общности, мы можемъ написать уравненія (2) въ видъ:

$$\frac{d\ell_{x}}{dt} = \mathbf{I}_{x}^{\epsilon},$$

$$\frac{d\ell_{y}}{dt} = \mathbf{I}_{y}^{\epsilon},$$

$$\frac{d\ell_{z}}{dt} = \mathbf{I}_{x}^{\epsilon}.$$
(3)

Изъ уравненій (3) слёдуеть, что внутреннія сили не оказывають вліянія на изивненіе главнаго момента количествь движенія точекь системы.

Въ случат мезрасто мила правен части уравненій содержать моменты только заданняхь силь, если тёло свободно, а если тёло несвободно, то моменты заданняхь силь и реакцій опоръ; реакцій стержней, которые обусловливають твердость тёла (не-измѣняемость системы), суть внутреннія силы

Соединяя для твердаго тёла уравненія, выражающія законь движенія центра инерціи и законь площадей, получимь месть уравненій, содержащихь только однё внёшнія силь, три уравненія (4) глави V и три уравненія (3) глави VI.

Этихъ мести уравненій совершенно достаточно для опредёленія движенія твердаго тёла, такъ какъ въ случав свободнаго тёла, какъ всякой свободной неизмёняемой системы число независимихъ координать равно шести: Зм. - (3n. -6) = 6, - обыкновенно, три координать центра тяжести и три Эйлеровыхъ угла; въ случав несвободного твердаго тёла число независимихъ коорщинать меньше шести; это число вмёстё съ числомъ неизвёстныхъ

проекцій реакцій опоръ составить месть.

Разсмотримъ частней случай, когда твердое тёло вращается вокругъ веподвижной оси; примемъ ее за одну изъ косрдинатняхъ осей, напримёръ, за ось 0% (черт.84).

Законь моментовь намь даеть уравнение:

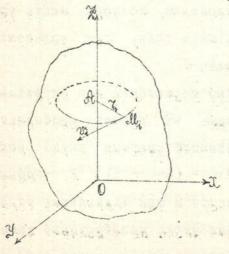
правая часть котораго содержить моменты только заданных силт, такъ какъ моменты реакцій закрёпленной оси относительно ея равны нулю.

Каждая точка, наприивръ, М; описнеаетъ скружность радіуса т; , ея скорость равна:

гдв ф уголь поворота тела и ф углоная скорость.

Пусть m_i будеть масса того элемента тёля, который мы заижняемь матеріальной точкой M_i , тогда количество движенія точки M_i будеть:

Моменть этого количества движенія относительно оси ОД рявень:



Чертехъ 84.

Главней моменть количествъ движенія всёхъ элементовъ тёла относительно оси 0% выразится такъ:

$$l_{\chi} = \sum m_{\chi} \cdot r_{\chi}^2 \cdot \phi'$$
;
или, вынося общій множи-
тель ϕ' за энакъ сумии:

$$l_y = \phi' \cdot \Sigma m_i \tau_i^2$$
.

Сумиа $\sum m_i r_i^2$ есть моменть инерніи тёда относительно оси 0% г, который мы обозначимь черезь 3%; тогда:

откуда:

Законъ моментовъ намъ даетъ:

это и есть уравнение вращения твердаго тела вокругъ неподвижной оси.

Главней моменть данных силь относительно оси 0% ::

$$\mathbf{L}_{q}^{\epsilon} = \hat{\Sigma} (x_{i} Y_{i}^{\epsilon} - y_{i} X_{i}^{\epsilon})$$
.

ин можемъ выразить, вообще говоря, черезъ уголъ ϕ , угловую скорость ϕ и время t i, и получимъ одно дифференціальное уравненіе второго порядка относительно ϕ .

Разсиотринъ весьма важный частный случай, когда главный моменть внишних в силь, приложенных в ко почкам всистемы, отно-сительно накой-либо оси равень нулю.

Пусть, напримвръ:

$$L_{x}^{6} = \sum (y_{i} Z_{i} - z_{i} Y_{i}) = 0$$
;

тогда будеть:

и, слёдонательно:

или

$$\sum m_i(y_i x_i' - x_i y_i') = \text{const.}, \qquad (4)$$

Это уравненіе, по раздёленіи на 2, можеть быть написано въ видь

$$\sum m_i G_{yx}^{(i)} = \text{const}$$
 (4')

Уравненіе (4,) или (4,) представляєть первый интегралъ дифференціальных уравненій движенія системы и называєтся unмеграломъ площадей въ плоскости yox

Значеніе сомя въ уравненін (4) находинь, подставляя начальныя значенія координать и проекцій скоростей точекь системь.

Когда главный моменть внашнихъ силь

существуеть интеграль площадей въ плоскости 70%:

слёдовательно:

$$\sum m_i(x_i x_i' - x_i, x_i') = \text{const.}, \qquad (4_2)$$

или

$$\sum m_i S_{xx}^{(i)} = \text{const.}, \qquad (4)$$

Когда главный моменть внёшнихъ силь:

$$L_{\tau}^{\circ}=0$$
,

существуеть интеграль площадей въ плоскости ХОУ

следовательно:

$$\sum m_i (x_i y_i^1 - y_i x_i^1) = \text{const.}, \qquad (4_3)$$

ИЛИ

$$\sum m_i \delta_{2ij}^{(i)} = \text{const.}$$
 (43)

Уравненія (4_1) , (4_2) , (4_3) или равносильныя имъ уравненія: (4_1) , (4_2) , (4_3) представляють обобщеніе соотвётствующихъ уравненій въ случав одной точки, и мы можемъ воспользоваться прежинит терминомъ: "законъ сохраненія площадей", хотя илощади, оцисываемыя радіусами векторами проекцій точекъ на

координатную плоскость въ единицу времени, здёсь уже не ссхраняють постоянную величину, - говорять, что каждое изъ уравненій: (4_1) , (4_2) , (4_3) выражаеть законь сохраненія площадей въ соотвётствующей координатной плоскости для данной системе.

Такъ какъ всякую неподвижную ось можемъ принять за одну изъ координатныхъ осей, то получается слъдующее заключеніе:

Если главный моменть встх внишних силь, приложенных къ мочкамь системы, относительно какой-либо неподвижной оси равень нулю, то для движенія системы существуеть интеграль пло-щадей въ плоскости, перпендикулярной къ этой оси, выражающій, ито сумма массь точекь, умноженных на ихъ секторіальныя скорости въ этой плоскости, сохраняеть постоянную величину.

Если главный моменть внавнихь силь, приложенныхь къ точкамъ системи, стносительно какой-либо неподвижной точки, напримаръ, относительно начала координать, равенъ нулю:

$$L_{\rm e} = 0$$
,

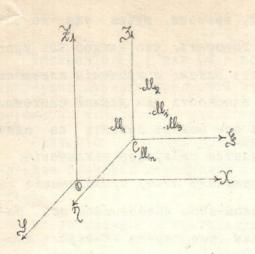
тогда одновременно:

$$L_{x}^{\delta} = 0$$
, $L_{y}^{\delta} = 0$, $L_{x}^{\delta} = 0$.

и, слёдовательно, существують три интеграла площадей въ трехъ перпендикулярных плоскостяхь, проведенных черезь эту точку.

§ 3. "Законъ моментовъ" или "законъ площадей" въ относительномъ движении системы по отношению къ центру инерции.

Если мы возьмемь оси, проведенныя черезъ центръ инердіи системы и движущіяся поступательно съ центромъ инердіи, то зависимость между главнямь моментомъ количествъ относительнаго движенія системы и главнымъ моментомъ силь относительно этихъ осей, выражается уравненіями того же вида, что и уравненія (2).



Чертехъ 85.

Пусть С. (х. г. у. г. д.)

будеть центрь инерціи системи
(черт. 85). Примемь его за начало координать съ осями СУ
Суг. Суг. которыя остаются параллельними соотвътственно
неподвижнемь осямь ОХ г. ОУ г.
ОХ.

Если координата какой-либо точки системы М; при по-

выхъ координатныхъ осяхъ обозначивъ черезъ Едг, Ті, Зіг, то, очевидно, будутъ:

$$x_i = x_c + \xi_i$$
,
 $y_i = y_c + \eta_i$,
 $x_i = x_c + \xi_i$.

Подставняя эти значенія въ основния дифференціальния урявненія (1), получимъ:

$$m_{i}\xi_{i}^{"} = \mathcal{U}_{i} - m_{i}x_{i}^{"}$$
, $m_{i}\eta_{i}^{"} = \mathcal{Y}_{i} - m_{i}\eta_{i}^{"}$, $m_{i}\eta_{i}^{"} = \mathcal{X}_{i} - m_{i}\eta_{i}^{"}$. (5)

Полагая здёсь і = 1, 2, 3, получимь 3 п уравненій.

Умножнит третье изъ уравненій (5) на η_i , второе на β_i и внитемъ второе произведеніе изъ пернаго, получимъ равенство

лавая часть котораго равна:

Подобныя равенства можемъ маписать для всёхъ точекъ системы, складывая ихъ, наидемъ

$$\frac{d}{dt} \sum_{i} m_i (\eta_i \vec{\mathcal{I}}_i - \vec{\mathcal{I}}_i \cdot \eta_i') = \sum_{i} (\eta_i \vec{\mathcal{Z}}_i - \vec{\mathcal{I}}_i \cdot \vec{\mathcal{Y}}_i) - *c'' \sum_{i} m_i \eta_i + y_i' \sum_{i} m_i \vec{\mathcal{I}}_i - \tilde{\mathcal{I}}_i \cdot \vec{\mathcal{I}}_i - \tilde{\mathcal{I}}_i - \tilde{\mathcal{I}}_i \cdot \vec{\mathcal{I}}_i - \tilde{\mathcal{I}}_i - \tilde{\mathcal{I}}_$$

Такъ какъ начало новехъ координатемъъ осей помъщено въ нентръ инерціи системы, то суммы произведеній массъ точекъ на ихъ новыя координаты равни нулю:

$$\sum m_i \xi_i - 0,$$
 $\sum m_i \eta_i - 0,$
 $\sum m_i 3_i - 0.$

Въ саионъ дёлё:

$$\sum m_i \xi = \sum m_i \cdot (x_i - x_c) = \sum m_i x_i - x_c \sum m_i = \sum m_i \cdot x_i - ll \cdot x_c$$

а эта разность, на основаній выраженій координать пентра инерціи (фори. 1, гл. V), равна нулю; такъ же найдемъ, что

$$\sum m_i n_i = \sum m_i \cdot (y_i - y_c) = 0,$$

$$\sum m_i = \sum m_i \cdot (x_i - x_c) = 0.$$

Принимая это во вниманіе, получаемъ:

совершенно подобнымъ же образомъ найдемъ

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \sum_{i} m_i (\mathcal{Z}_i \mathcal{E}_i^i - \mathcal{E}_i \mathcal{Z}_i^i) = \sum_{i} (\mathcal{Z}_i \mathcal{Z}_i - \mathcal{E}_i \mathcal{Z}_i^i),$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \sum_{i} m_i (\mathcal{E}_i \eta_i^i - \eta_i \mathcal{E}_i^i) = \sum_{i} (\mathcal{E}_i \mathcal{Z}_i^i - \eta_i \mathcal{Z}_i^i).$$

Если главный моменть количествь относительнаго движенія

точекъ системы относительно центра инерціи назовемъ черезъ $\ell_{\mathbf{x}}^{(c)}$, а относительно осей $\ell_{\mathbf{x}}^{(c)}$ (серезъ $\ell_{\mathbf{x}}^{(c)}$), $\ell_{\mathbf{x}}^{(c)}$, и главный моментъ силь относительно центра инерціи черезъ $\mathbf{L}_{\mathbf{x}}^{(c)}$, а относительно тъхъ же осей черезъ $\mathbf{L}_{\mathbf{x}}^{(c)}$, $\mathbf{L}_{\mathbf{y}}^{(c)}$, $\mathbf{L}_{\mathbf{x}}^{(c)}$, то на основаніи полученныхъ уравненій можемъ даписать:

$$\frac{dl_{x}^{(0)}}{dt} = \mathbf{I}_{x}^{(0)},$$

$$\frac{dl_{y}^{(0)}}{dt} = \mathbf{I}_{y}^{(0)},$$

$$\frac{dl_{x}^{(0)}}{dt} = \mathbf{I}_{x}^{(0)}.$$
(6)

Уравненія (6) того же вида, что и уравненія (2). Вообразимъ неизмёняемую среду, движущуюся поступательно вмёстё съ пентромъ инердій системь, точки системь будутъ совершать относительныя движенія въ этой средь; уравненія (6) и виражають ваконъ моментовъ или законъ площадей въ относительномъ движеили системы по отношенію къ этой средь.

Раздёляя силь, дёйствующія ва точки системы, на внёшнія и внутреннія, найдень уравненія, аналогичныя уравненіямь (8):

BOAH-FARBHER MOMENTE KORNVECTED.

PA. P. REMERCKIE ON CHARGE STATE ON CHARCE S

т.е. сумма произведеній массь точекь на ихь относительныя секторіальныя скорости въ плоскости тез остается постоян - ною.

Уравненіе (8) выражаеть зоконь сохраненія площодей ев относительномь движеніи системы въ плоскости, проходящей черевь пентрь инерціи и параллельной пл. 204

Если главный моменть внёшнихь силь относительно центра инергіи во все время движенія равень нулю: $\mathbf{L}^{\mathrm{e},\epsilon} = \mathbf{0}$, то

$$\mathbf{L}_{x}^{(c)\xi} = 0$$
, $\mathbf{L}_{y}^{(c)\xi} = 0$, $\mathbf{L}_{x}^{(c)\xi} = 0$,

и, слёдовательно, главный моменть количествь стносительнаго движенія точекь системы $\ell^{(\varepsilon)}$ сохраняеть при движеніи системы постоянную величину и постоянное направленіє; мы имѣемъ законъ сохраненія площадей въ трехъ плоскостяхъ, проходящихъ черезъ центръ инерціи:

$$l_x^{(c)} = \text{const.},$$
 $l_y^{(c)} = \text{const.},$
 $l_y^{(c)} = \text{const.}$

Въ этомъ случай законъ сохраненія площадей имбеть місто во всякой плоскости, которая проходить черезь центръ инерціи и при движеніи остается себі параллельной, потому что всякую такую плоскость, отдільно взятую, можемъ считать параллельною одной изъ неподвижных координатных плоскостей.

Разсматриваемый случай представляєтся, напримъръ, тогда, когда движется свободное меердое мело, подчиненное только дъйствію силь тяжести: равнодъйствующая этихъ силь проходитъ черезь центръ тяжести (центръ инерціи), и, следонательно, главный моментъ ихъ относительно центра тяжести равенъ нулю ($\mathbf{I}_{\cdot}^{(c)}$); моментъ вращательнаго движенія тъла вокругъ центра тя-

жести (с) сохраняеть постоянную величину и постоянное направленіе; для движенія тёла въ этомъ случай ме будемъ имёть три интеграла площадей въ трехъ плоскостяхъ, проходящихъ черезъ центръ тяжести:

$$\sum m_i 6_{xy}^{(c)} = const.,$$

$$\sum m_i 6_{yx}^{(c)} = const.,$$

$$\sum m_i 6_{xy}^{(c)} = const.$$

Тѣ же три интеграла площадей имѣютъ мѣсто при движеніи системы свободныхъ матеріальныхъ точекъ, на которыя дѣйствуютъ только силы взаимнаго притяженія или стталкиванія, — важнѣйшій примѣръ такой системы представляетъ солнечная система.

ГЛАВА VII.

ЗАКОНЪ ЖИВОЙ СИЛВ.

§ 1.

живою силою системы или кинетической энергіей системы матеріальных точекь (Т) называется сумма живых силь всёхь точекь системы:

$$T = \sum_{i=1}^{i=n} \frac{m_i v_i^2}{2} \qquad (1)$$

Кинетическую энергію системы можно выразить въ видё суммы Авухъ слагаемыхъ.

Изъ уравненія (І) имвемъ:

$$T = \sum \frac{m}{2} \cdot (\chi_{i}^{2} + \chi_{i}^{2} + \chi_{i}^{2}) \dots (1)$$

Примень центръ инерціи системы за начало координать съ осями, параллельными осямь OX 1, OY 1, и OR (черт. 81). Очевидно:

$$x_i = x_c + \xi_i$$
,
 $y_i = y_c + \eta_i$,
 $z_i = z_c + z_i$;

откуда:

Послё подстановки получимъ изъ формулы (1¹):

$$T = \sum_{i=1}^{m_i} \left[(x_0' + \xi_i')^2 + (y_c' + \eta_i')^2 + (\chi_c' + \beta_i')^2 \right]$$

ИЛИ

$$T = \sum_{m_i} \frac{(x_c^4 + y_c^4 + x_c^4)}{2} + \sum_{m_i} \frac{(x_c^4 + \eta_c^4 + z_c^4)}{2} + \sum_{m_i} \frac{(x_c^4 + y_c^4 + y_c^4)}{2} +$$

Введемъ следующія обозначенія:

Пусть $M=\sum_{i}m_{i}$ - сумм в нассь всёх в точек в системы - короче, M масса системы;

$$v_e = \sqrt{x_e^{12} + y_e^{12} + x_e^{12}}$$
 - скорость центра инерціи;

$$u = \sqrt{\frac{2}{3} + \frac{1}{1} + \frac{2}{3}}$$
 - относительная скорость точ-

ки М по отношенію къ средв, движущейся поступательно съ центромъ инерціи.

Тогда ин имвемъ:

$$T = \frac{1}{2} \text{ll.} v_c^2 + \frac{1}{2} \sum_{m_i} u_i^2 + \infty_c^2 \cdot \sum_{m_i} S_i^2 + y_c^2 \cdot \sum_{m_i} \eta_i + \infty_c^2 \cdot \sum_{m_i} S_i^2$$

но такъ какъ начало координатъ въ вентръ инерція, то

во все время движенія, слёдовательно, в производния по времени:

$$\sum m_i \xi_i = 0$$
, $\sum m_i \eta_i = 0$, $\sum m_i \xi_i = 0$,

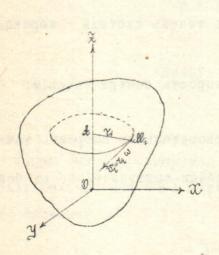
а тогда находимъ:

$$T = \frac{1}{2} \text{cll} \sigma^2 + \frac{1}{2} \sum_{m, n_2}$$
 (2)

Уравнение (2) выражаетъ теорему Коепід'а:

Живая сила системы равна живой силь центра инерціи, въ предположении, что масса его равна масст всей системы, паюсь живая сила системы въ вя относительномь движении по отношенію къ центру инерціи (точню по отношенію къ среда, движущейся поступательно вивств съ центромъ unebuiu).

Выразимъ живую силу твердаго тала, вращающагося вокругъ неподвижной оси съ угловою скоростью с . Пустьт, будеть масса того элемента тъла, который мы замъняемъ точкой М, , тогда живая сила точки М. (черт. 86) будеть:



Чермехъ 86.

$$\frac{m_i v_i^2}{2} = \frac{m_i v_i^2 \omega^2}{2};$$

следонательно, живая сила тела:

HRN

Сумма произведеній массь точекъ системи на квадрати ихъ разстояній отъ накоторой оси называется моментомъ инвриии системы

сительно этой оси.

Обозначая моменть инерцін тала относительно оси 0%,

Уту, черезъ 3 , имвемъ:

$$T = \frac{1}{2} \cdot 3 \cdot \omega^2 ;$$

сябдонательно, жиная сила твердаго тёла, вращающагося вокругь неподвижной оси, равна половина произведенія иомента инерціи относительно этой оси на кнадрать угловой скорости.

Найдемъ живую силу твердого тлас, движущагося кокъ угодно.
По теоремь Koenig'a:

$$T = l v_e^2 + \frac{1}{2} \sum_{i} m_i v_i^2$$
.

Относительное движеніе тёла по отношенію къ центру тяжести есть вращеніе тёла вокругъ центра тяжести. Вращеніе вокругъ точки въ каждей моменть можеть быть разсматриваемо, какъ вращеніе вокругъ мгновенной оси, проходящей черезъ эту точку. Такимъ образомъ, стносительное движеніе тёла по отношенію къ центру тяжести можно разсматривать, какъ вращеніе вскругъ мгновенной оси Са, проходящей черезъ центръ тяжести С (черт. 87),

слёдовательно, на основании предвдущаго:



гдё обозначаеть моменть инерпіи тела стносительно мгновенной оси, проходящей черезь центрь тяжести.

Такимъ образомъ, живая сила твердаго тъла въ какомъ угодно движеніи равна:

Когда тёло движется поступательно, второй членъ равенъ нулю, и

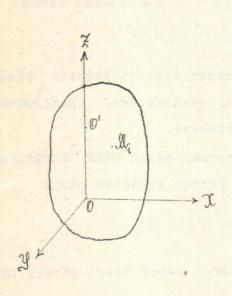
§ 2. Работа силъ, приложенныхъ къ системи.

Если \mathcal{M}_{i} , \mathcal{M}_{i} , \mathcal{M}_{i} - проекціи равнодёйствующей вслую силь (задаваемыхь, реакцій и силь тренія), приложенныхь къ точкё \mathcal{M}_{i} , то элементарная работа равнодёйствующей на безконечно маломь перемёщенім равна:

Сумма элементарных работь для всёхь точекь системы будеть:

Интегрируя, получииъ сумиу работь на конечномъ перемъщении системи.

Возьиемъ теердое толо, вращающееся вокругъ неподвижной сси-Знаемъ, что сумма элементарныхъ работъ реакцій тёхъ связей, которыя обусловливаютъ неизмёняемость системы (твердость тёла), равна нулю. Точно также равна нулю работа реакціи какъ той,



Чертекъ 88.

такъ и другой закрвпленной точки:

О и О (черт. 88), ибо перемещения ихъ равни нулю; поэтому для твердаго тёла, вращающагося вокругъ неподвижной оси, сумма элементарныхъ работъ всёхъ силъ равна суммё работъ однёхъ задаваемихъ силъ, тъе равна:

$$\sum (X_i dx_i + Y_i dy_i + Z_i dx_i)$$
.

Такъ какъ въ нашемъ случав ось вращенія принята за ось 0%, то для каждой точки тёла

координата Zi = const.

поэтому

и, слёдовательно, сумма элементарных работь всёхь силь будеть:

$$\Sigma(X_i dx_i + Y_i dy_i)$$
.

Изъ кинематики извёстно, что

$$x_i' = v_i \cdot \cos(v_i, X) = -y_i \cdot \varphi',$$

 $y_i' = v_i \cdot \cos(v_i, Y) = x_i \cdot \varphi',$

гдъ Ф - уголъ новорота, слъдовательно:

Подставляя эти значенія въ выраженіе сумми элементарных работь, найдемь:

$$\mathrm{d}\varphi.\Sigma(-X_1y_1+Y_1x_2)=L_{\chi}.\mathrm{d}\varphi.$$

Такимъ образомъ, сумма элементарныхъ работъ всёхъ силъ, дёйствующихъ на твердое тёло, вращающееся вокругъ неподвижной оси, равна главному моменту всёхъ данныхъ силъ относительно оси вращенія, помноженному на безконечно малый уголъ поворота: dq = ω. Д, гдё ω угловая скорость тёла.

Когда жвердое жило свободно и движется какъ угодно, работа во вращательномъ движенім вокругъ пентра инерпін, на основанім предидущаго, будеть:

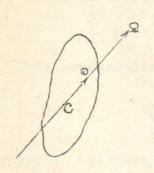
L. dy = L. w. dt,

где L_c главный моменть всёхь давныхь силь относительно мгновенной оси CR, проходящей черезь пентръ тяжести (черт. 88), а color=1 угловая сморость.

Работа въ поступательномъ движеніи тёла вывстё съ пентромъ инерціи равна:

такъ какъ

Если геометрическую сумму всёхъ данныхъ силъ (главный векторъ) обозначимъ черезъ V, а проекціи ея черезъ V_x , V_y , V_z , то работа въ поступательномъ движеніи тёла вмёстё съ центромъ инерціи будетъ:



Чертехъ 89.

Такимъ образомъ, сумма элементарныхъ работъ всёхъ силъ, приложенныхъ къ тёлу, движущемуся какъ угодно, будетъ равна сумий двухъ работъ:

§ 3. Законъ живой силы.

Найдень зависимость между живою силой системы и рабомою силь, къ системъ приложенныхъ. Для этого воспользуемся дифференціальными уравненіями движенія:

$$m_{i} x_{i} = 3i$$
, $m_{i} y_{i} = 3i$, $m_{i} x_{i} = 3i$, (3)

гдё нужно положить 1 = 1, 2, 3, п.

Умножимъ первое изъ уравненій (3) на da, второе на dy; третье на da, и затёмъ сложимъ; тогда получимъ:

$$m_1(x_1^2, x_1^2 + y_1^2, y_1^2 + x_1^2, x_1^2)$$
 dt = $3G_1 d\alpha_1 + 3dy_1 + 3G_1 dx_1$;

или

Послёднее равенство можеть быть написано для каждой точки системи; взявши сумму этихъ равенствъ для всёхъ точекъ системв, получимъ:

$$d\mathbf{T} = \sum_{i=1}^{i=1} (2e_i dx_i + e_i dy_i + e_i dy_i) \qquad (4)$$

Уравненіе (4) выражаеть законь живой силы въ дифференціальной формв:

Безнонечно малое приращение живой силы системы точект, получаемое при безнонечно маломт перемпщении системы, равно сумми элементарных работь всых силь (задаваемых и реакцій), приложенных и на точкам системы, на соотептствующих безнонечно малых перемпщениях этих точекъ.

Такъ какъ при движеніи точекъ системи всё перемёння величине, связання съ этими точками, можно разсматривать, какъ функціи отъ одной перемённой (напримёръ, отъ времени), то ми можемъ взять отъ обёнхъ частей уравненія (4) интегралы (по этой перемённой) отъ одного положенія (1) системи, до другого положенія (2); нолучимъ:

$$T_{i} - T_{i} = \sum_{i=1}^{n} \int_{0}^{\infty} (\mathcal{X}_{i} d\alpha_{i} + \mathcal{Y}_{i} dy_{i} + \mathcal{Y}_{i} dx_{i}) \dots$$
 (5)

гдё T_1 и T_2 обозначають живую силу системы въ соотвётствующихь крайныхъ положеніяхъ системы: (1) и (2).

Уравненія (5) выражають законь живой силы въ конвиной форил:

> Приращение живой сили системи, получаемое при переходп системи изт одного положения въ другое, равно сумми работъ всихъ силъ (задаваемихъ и реакцій), приложеннихъ

нь точнамь системы, на протяжении путей, пройденных в точнами при этомь переходи.

Уравненія (4) и (5) выражають общій законь живой силы.

Законъ живой силы въ нѣкоторыхъ случаяхъ одинъ можетъ опредѣлить движеніе системы, ниенно тогда, когда положеніе системы опредѣляется только одной нереиѣнной величиной, т. е.
когда число связей на единицу меньше числа координатъ. Въ
этомъ случаѣ говорятъ, что система ииѣетъ одну степень сеободы. Очевидно, для епредѣленія движенія такой системы нужно
имѣть одно уравненіе, - его и даетъ законъ живой силы.

Примёрь системе, имеющей одну степень свободе, представляеть твердое тёло, вращающееся вокругь неподвижной оси; -всякая машина въ большинстве случаевъ можетъ быть разсматриваема,
какъ система съ одной степенью свободе.

Замётний, что уравненіе (4), называемое нерёдко уравненіемт работь, со времени Карно есть основное уравненіе въ теоріи машинь; въ большинстве случаевь оно достаточно для опредёленія хода машинь.

Уравнение работь въ теоріи машинь представляется въ видь:

$$(T_2 + T_2) - (T_1 + T_1) = \mathcal{P}_m - (\mathcal{P}_u - P_u) ;$$

вдёсь T_1 , T_2 , T_2 , T_3 суть живея силе видимехь и невидимехь движеній въ машней въ двухъ ея положеніяхъ; T_2 , T_3 , T_4 , T_5 , T_6 , T_7 , - абсолютнея величны работъ на соствётствующемъ пути: T_7 , - движущихъ силъ, T_7 , - полезныхъ сопротивленій и T_7 , - вредеехъ сопротивленій.

Если система подчинена только идеальным связями, уравненія которых $f_1 = 0$, $f_2 = 0$, ... $f_n = 0$ не содержать явно времени t, то сумма элементарных работь реакцій каждой связи равна нулю:

Въ этомъ случай въ оба уравненія, выражаюція законь живой силь, входять работы только задававных с силь, какъ въ случай системы свободной:

$$dT = \sum_{i=1}^{i=1} (X_i dx_i + Y_i dy_i + Z_i dx_i)$$
 (6)

H

$$\mathbf{T}_{2}-\mathbf{T}_{1}=\sum_{i=1}^{n}\int_{a_{i}}^{\infty}(\mathbf{X}_{i}d\mathbf{x}_{i}+\mathbf{Y}_{i}d\mathbf{y}_{i}+\mathbf{Z}_{i}d\mathbf{x}_{i}).$$
 (7)

§ 4. Силы, импющія потвиціаль.

Если задаваемыя силы, приложенныя къ точкамъ системы, таковы, что сумма ихъ элементарныхъ работъ представляетъ полный дифференціаль нёкоторой функціи стъ координатъ точекъ, т.е., если удовлетворяется равенство:

$$\sum (\mathbf{X}_i dx_i + \mathbf{Y}_i dy_i + \mathbf{Z}_i dx_i) = d\mathbf{U}(x_n, y_1, x_1, x_2, \dots, x_n, y_n, x_n) \dots (8)$$

тогда говорять, что данныя силы имвють поменціаль.

Функція V назнвается силовою функцівй для дзенехъ силь. Очевидно,

$$d\mathcal{M} = \sum \left(\frac{\partial \mathcal{M}}{\partial x_i} \cdot dx_i + \frac{\partial \mathcal{M}}{\partial y_i} \cdot dy_i + \frac{\partial \mathcal{M}}{\partial x_i} \cdot dx_i \right).$$

Сравнивая это равенство съ (8), найдемъ:

$$X_i = \frac{901}{9x_i}$$
, $Y_i = \frac{901}{9y_i}$, $Z_i = \frac{901}{9x_i}$

^{*)} Всли эти равенства принять какъ опредъление силъ, итъющихъ потенціалъ, то могутъ представиться случаи, въ которыхъ
силовая функція U оудетъ содержать, кромъ косрдинатъ точекъ,
и время t явникъ образомъ: но тогда сумма элементарныхъ раоотъ оудетъ равна

для всёхъ значеній і = 1, 2, 3,

Такимъ образомъ, проекціи на координатныя оси силъ, имъющихъ силовую функцію, выражаются частными производными стъ этой функціи по соотвътствующимъ координатамъ.

Силовая функція можеть не содержать нікоторыхь координать, тогда соотвітствующія проєкцім силь равны нулю.

Примиры силь, имъющихъ потенціаль.

1) Сила мяжести. Пусть на точки системы действують только силь тяжести.

Если ось 0% направлена по вертикали вверхъ, то проекціи сидв, приложенной къ точкъ M_1 на оси 0% в 0% будутъ равна на нулю, а проекціи на ось 0% равна $-m_1$, слъдовательно, сумма элементарныхъ работъ выразится такъ:

$$\sum -m_i g.dx_i = di\{-\sum m_i g.x_i\} = dW$$

и силовая функція будеть:

2) Между точками системы дёйствують силы взаимного примяженія или отталкиванія, зависящія только от разспоянія.

Сначала разсмотримъ систему изъ двухъ точекъ \mathcal{M}_1 и \mathcal{M}_2 . Обозначимъ разстояніе между ними черезъ $\zeta_{1,2}$, а величину сили, дъйствующей между этими же точками, черезъ $\zeta_{1,2}(\gamma_{1,2})$. Условимся приписывать этой функціи знакъ + , когда сила отталкивательная, и знакъ - , когда притягательная.

Проекціи сили, приложенной къ точкъ Д, , будуть тогда:

а проекціи силы, приложенной къ точкі Щ, , будуть ті же, но съ обратными знамами. Суниа элементарных работь представится въ видъ:

Такимъ образоиъ, сумма элементарныхъ работъ равна дифференціалу функціи, которая выражается интеграломъ:

сявдовательно, этотъ интеграль и будеть силовая функція:

Если система состоить изъ n точекъ (n>2), то для наждой пары точекъ $(\mathcal{M}_i$ и \mathcal{M}_κ) можемъ написать жакую силовую функцію, и сумма элементарныхъ работъ всёхъ силъ, дёйствующихъ въ системъ, будетъ равиа дифференціалу следующей функціи:

$$U = \sum_{ijk} \int_{i,\kappa} (v_{i,\kappa}) dv_{i,k}$$
,

гдъ і и в имъртъ всъ возможныя различныя значенія отъ 1 до м.; эта функція и будеть силовою функціей для данной системв.

Въ важнёйшемъ частномъ случай, когда точки системв ваанино притягнаватся по закону Ньютона $\{i, \kappa(\tau_{i,k}) = \frac{\epsilon.m_i.m_{\kappa}}{\tau_{i,k}} \}$, силовая функція будеть:

3) На точке системе действують силы примяженія или отталкиванія, исходяція оть випиних в (не принадлежащихь системе) пентровь \mathbb{Q}_1 :, \mathbb{Q}_2 и выражающіяся по величина ейкоторыми функціями разстояній точекь сть этихь центровь. Если вообще на точку \mathcal{M}_{i} дёйствуеть со сторона внёшняго центра \mathcal{O}_{i} сила, величина которой равна нёкоторой функціи разстоянія $\mathcal{O}_{i}\mathcal{M}_{i}$, ниенно $\mathcal{E}_{i}(\tau_{i},i)$, причемь функціи $\mathcal{E}_{i}(\tau_{i},i)$ приписываемь знакь + въ случаё отталкивательной сили и знакь - въ случаё сили притягательной. Тогда сумма элементарныхъ работь выразится дифференціаломь функціи

$$\mathcal{U} = \sum_{i,j} \int \mathcal{F}_{i,j}(\tau_{i,j}) d\tau_{i,j}$$
,

которая и будеть силовою функціей для разсматринаемаго случая.
Перейдемь теперь къ уравненію (8).

. Интегрируя объ части этого уравненія отъ одного положенія (1) системы до какого-либо слёдующаго ея положенія (2), нахо-

Слёдовательно, работа силт, приложенных в систем и имеющих потенціаль, на нёкотором пути системы, равна разности значеній силовой функціи для крайних положеній системы.

Въ большинствт случаевъ силовая функція ёсть функція однозначная, и тогда, какъ это слёдуетъ изъ уравненія (9), сумма работъ силь на нёкоторомь перемёщеніи системы зависить только отъ крайнихъ положеній системы и не зависить отъ формы того пути, по которому система переходить отъ одного положенія въ другое.

Въ частномъ случав, когда система, вейдя изъ положенія (1) и совершивъ нёкоторый путь, приходитъ обратно въ то же положеніе (1), тогда \mathcal{M}_{2} , и следовательно, сумма расстъ силъ на всемъ пути системи въ этомъ случав равна нулю.

§ 5. Интеграль живой силы. Занонь сохраненія живой силы. Законь вохраненія полной энергій.

Если задаваемыя силы имёють потенціаль, тогда, на основаніи уравненій (6) и (8), имёемь:

Интегрируя это уравнение, получимь:

или

гдъ 70 - постоянная произвольная, опредъляемая по начальнымъ даннымъ, т.е. по начальнымъ скоростямъ и начальнымъ координа-

Уравненіе (10) представляєть инметроль для задачи о движеніи системы при существонаніи потенціала.

Этоть интеграль называется инмеграломъ живой силы.

Примиръ. Задача и милъ - такъ называется задача о движеніи системы и матеріальных точекъ при дёйствім внутреннихъ силъ (притяженія или отталкиванія), величины которыхъ суть функціи разстояній; - важнёймій частный случай: движеніе и точекъ, взаимно-притягивающихся по закону Ньютона. Задача и тёлъ допускаетъ интегралъ жевой силь; кромё того, она допускаетъ, какъ это слёдуетъ изъ предвдущаго, еще девять интеграловъ: шесть интеграловъ пентра инерціи и три интеграла площадей.

При существованіи потенціала, на основаніи уравненій (7) и (9), им'єм'я:

[&]quot;TROPETHYBCKAS MEXABIKA". 4. II. II pof. N. B. MEMEPCKIN. 1.20.

$$T_{2}-T_{1}=U_{2}-U_{4}$$
....(11)

то же уравненіе, очевидно, легко получить и изъ уравненій (10). Уравненіе (11) выражаеть законь сохраненія живой силы*).

Приращение живой силы системы при перехода ея изъ одного положения въ другое, равно разности значений силовой
функции для крайнихъ положений системы и, сладовательно, не зависить отъ путей, по которымъ при этомъ переходь перемъщаются точки системы.

Отсюда слёдуеть, что если, при существованіи потенріала, система, выйдя изъ какого нибудь положенія, вернется въ это положеніе, то она возвращается съ тою же живою силою, съ которой вышла:

всявдствіе того, что

Система подчиненная дёйствію только внутреннихъ силь, имёющихъ потенціаль, называется консервативною.

Потенціаль для внутреннихь силь обозначимь черезь $\mathcal{W}^{\mathfrak{s}}$ Обозначимь черезь $\mathcal{W}^{\mathfrak{s}}_{\mathfrak{o}}$ значеніе силовой функціи $\mathcal{W}^{\mathfrak{s}}$ для нѣкоторато опредѣленнаго ("нулевого") положенія системь. Развость

называется поменціальной энергіей сисмемы и выражаеть работу внутренних силь, которую онт совершають при переходт изъ дан-

^{*)} Предполагается, что силовая функція U од на 3 на ч на я

наго положенія въ положеніе нулевое.

За нулевое положение удобно принимать то, въ которомъ силовая функція имъетъ наибольшее значеніе, потому что тогда потенціальная энергія будеть вездъ величина положительная.

Если система консервативная, то на основании уравн. (10)

$$T-U^3=h(norm)$$
.

Прибавляя къ собимъ частямъ этого равенства по $\mathcal{N}_{\circ}^{\sharp}$, по-

$$T+(\mathcal{U}_{o}^{3}-\mathcal{U}^{3})=(h+\mathcal{U}_{o}^{3})$$
 (norm).

или

$$T+P=const...$$
 (12)

Сумма кинетической энергін (живой силы) и потенціальной энергін системы называется полной энергієй системы. Обозначинь ее черезь ${f E}$.

Уравненіе (12) выражаеть законь сохраненія энергіи: для консервативной системы полная энергія постоянна.

Когда на систему, кромё внутренних силь, имёющихь потенціаль, дёйствують внюшнія силы, тогда полная энергія системы не будеть оставаться постоянной: приращеніе полной энергіи системы на нёкоторомь перемёщенім ея будеть равно сумий работь внёшнихь силь на этомь перемёщенім.

Мы разсмотрёли, такимь образомь, всё три закона динамики: законь движенія центра инерціи, законь площадей или законь моментовь и законь живой силь, которые, какь уже было выше указано, имёють мёсто для движенія матеріи во всёхь ея формахь.

TAABA VIII.

MONEHTR HHEPUIH.

Какъ ме уже знаемъ, моментомъ инерціи системя относительно оси назнается сумма произведеній массъ точекъ системы на квадраты ихъ разстояній отъ этой оси:

Для теердаго тыла также

гдё то обозначаеть массу какого либо элемента тёла или той матеріальной точки, которая его замёняеть, ч - разстояніе этой точки оть оси вращенія, и число слагаемыхь безконечно велико; написанная сумма можеть быть выражена интеграломъ.

Ме будень имъть въ виду, главнымь образомъ, моменты инернін тъла, въ случат надобности выведенныя ниже заключенія легко распространяются на случай любой системы матеріальныхъ точекъ.

Обозначимъ моменти инерціи тёла или какой-угодно системи вообще, относительно координатнихъ осей OX, OY, OZ соотвётственно черезъ A, B и C.

Очевидно:

$$C = \sum m(x^2 + y^2).$$

Эти три момента инерціи найдемь, зная три сумми:

Въ случав твердаго твла эти сумин веражаются интегралами. Если к плотность твла, от - объемъ элемента твла, то масса элемента равна

k.do.

и сумма $\sum m.x^2$ выразится интеграломв:

HO

поэтому сумма $\sum m.x^2$ представляется въ видё тройного интеграла:

распространеннаго на весь объемъ тъла.

Подобными интегралами выразятся суммы $\sum m y^2$, $\sum m z^2$ Когда тёло однородной плотности, тогда k - величина постоянная и можеть быть вынесена за знакъ интеграла; - это обстоятельство облегчаеть нахождение соотвётствующихъ интеграловъ.

Моменты инерціи твердего тёла относительно воординатних осей $0\mathfrak{X}$, $0\mathfrak{Z}$, $0\mathfrak{X}$ могуть быть выражены соотвётственно формулами:

$$A = \iiint k.(y^2 + x^2).dx.dy.dx,$$
 $B = \iiint k.(x^2 + x^2).dx.dy.dx,$
 $C = \iiint k.(x^2 + y^2).dx.dy.dx.$

§ 1. Моменты инерціи относительно осей, проходящих в через в начало координать. Эллипсоидь инерціи.

Найдемъ выражение момента инерціи тѣла относительно оси $0\,\%$ (черт.90), проходящей черезъ начало координать и составляющей съ координатными осями углы α , β , γ .

Пусть Ж одна изъ точекъ тела.

Кнадрать разстоянія ML ($ML \perp OK$) точки M (x, y, z) оть оси OK:

ML2 = OM2 - OL2;

HO

Oll = x2+ y2+ x2,

01-01.cos (HOll) = x.ca.sa+y.2058+2.cogy:

слёдовательно:

 $dl \mathcal{L}^2 = (x^2 + y^2 + x^2) - (x \cdot \cos x + y \cdot \cos x + x \cdot \cos x)^2$;

или, такъ какъ

Hepmexs 90.

cosea+cosep+cosep=1;

 $IIZ^2 = (x^2 + y^2 + x^2) \cdot (\cos^2 \alpha + \cos^2 \beta + \cos^2 \gamma) - (x \cos \alpha + y \cdot \cos \beta + x \cdot \cos \beta \gamma)^2;$

откуда:

ILZ=(y+x2).cos2x+(x+x2).cos2β+(x+y2).cos2γ.

-2 yx cosp.cosp-2xx.cosp.cosa-2xy.cosa.cosp.

Тогда моменть инерціи тёла относительно оси ОЖ выразится такъ

$$J = \cos^2 \alpha . \sum m(y^2 + x^2) + \cos^2 \beta . \sum m(x^2 + x^2) + \cos \gamma . \sum m(x^2 + y^2) - \cos^2 \alpha . \sum m(x^2 + y^2) + \cos^2 \alpha . \sum m(x^2 +$$

-2 cos в cos д. 2 m. у х - 2 cos р cos х. 2 m. у х - 2 cos д. со з в. 2 m. х. у. . Замъчаемъ, что коэффиціенты при кнадратахъ cosinus овъ

суть моменты инерціи относительно координатных осей, обозначенные нами черезъ А , В , С . Коэффиціенты при удвоенныхъ произведеніяхъ cosinus овъ обозначимъ буквами Ф , 6 , 8 :

$$D = \sum myx$$
,
 $G = \sum mxx$,
 $G = \sum mxy$.

Суммы Э, & , F , называются произведеніями инерціи (products of inertia, produits de l'inertie) или центробъяными иментами инерціи; для тёла они выражаются также соотвётствующими интегралами

Такимъ образомъ, мы можемъ написать моментъ инерпіи относительно оси ОЖ въ следующемъ видъ

Эту формулу ме и имёли въ виду получить; съ помощью ея мы можемъ вычислить моменть инерціи относительно любой заданной оси, проходящей черезъ начало ноординать, если намъ извёстны моменте инерціи относительно трехъ координатныхъ осей и произведенія инерціи въ трехъ координатныхъ плоскостяхъ.

Весьма часто представляють моменть инерпіи въ видѣ произведенія массы на квадрать нѣкоторой длини:

вычисляется по формуль:

Моментъ инерціи относительно всякой оси выражаются нёкоторымъ числомъ. Число, выражающее величину $\frac{4}{\sqrt{3}}$, можемъ изобразить нёкоторымъ опредёленнымъ отрёзкомъ, выбравни для этсто опредёленный масштабъ. Условимся на каждой оси, проходящей черезъ начало координатъ, откладывать по ту и другую сторску отъ начала длину, изображающую $\frac{4}{\sqrt{3}}$, гдё $\frac{3}{3}$ моментъ инерціи относительно этой оси.

Геометрическое мёсто всёхъ точекъ \Re , для которыхъ радіусь-векторъ \Im равенъ $\sqrt{3}$, будеть поверхность эллипсоида, имъщаго центръ въ началё координатъ.

Въ самомъ дълъ, возьиемъ точку $\mathfrak{F}(x,y,z)$, лежащую на оси \mathfrak{OK} . Координата этой точки будутъ:

$$\infty = \frac{1}{\sqrt{5}}\cos\alpha$$
; $y = \frac{1}{\sqrt{5}}\cos\beta$, $\approx = \frac{1}{\sqrt{5}}\cos\beta$.

Разделимъ объ части уравненія (1) на 5 ; нолучимъ:

$$1-\lambda\cdot\left(\frac{\cos\omega}{\sqrt{3}}\right)^2+3\cdot\left(\frac{\cos\beta}{\sqrt{3}}\right)^2+C\cdot\left(\frac{\cos\beta}{\sqrt{3}}\right)^2+29\cdot\left(\frac{\cos\beta}{\sqrt{3}}\right)-28\cdot\left(\frac{\cos\beta}{\sqrt{3}}\right)-28\cdot\left(\frac{\cos\beta}{\sqrt{3}}\right)-28\cdot\left(\frac{\cos\beta}{\sqrt{3}}\right)-28\cdot\left(\frac{\cos\beta}{\sqrt{3}}\right)$$

отсида

Уравненіе (2) представляєть геометрическое місто точекь \Im . Это поверхность второго порядка, при томі съ центромі вы началі косрдинать; такі какі моменть инерціи относительно какой-либо оси восбще не нуль (слідовательно, $\sqrt{2}$ не - 2) то вообще говоря, ни одна изі точекь поверхности (2) не находится на безконечности и, слідовательно, уравненіе (2) изображаеть ельпипсоидь; только въ одномі частномі случай, когда, пренебрегая поперечнимі січеніемі тіла, ми разсматринаемь его какі прямоленейней отрівокі (тонкая проволока), — уравненіе

(2) изображаеть пруглый цилиндрь, ось котораго расположена вдоль по отразку *).

Эллипсондъ (2) назнавется эллипсоидомъ инерціи тёла въ

Если мы главныя оси эллинсонда инерціи примень за координатныя оси, тогда уравненіе эллинсонда инерціи будеть:

$$1 = Ax^2 + By^2 + Cx^2$$
 (2')

и, слёдовательно, центробожные моменты инерціи вт этомъ случать равны нулю:

Главныя оси эллипсоида инерціи называются главными осями инерціи тола и соотвётствующіє имь моменты инерціи главными моментами инерціи тола — въ той точкі, съ которою совпадаєть сентрь эллипсоида инерціи; важное свойство главныхь осей инерціи ваключаєтся именно въ томь, что для нихъ центробіжные моменты инерціи равна нулю.

Эллипсондъ инерціи, центръ котораго находится еъ центрю тяжести тола, назвается центральнымъ.

Главныя оси центральнаго эллипсоида инерпіи навываются главными центральными осями инерціи тпла; а исменты инерпін относительно этихъ осей навываются главными центральными моментами инерціи тпла.

Если главныя оси инврији примемъ за оси координатъ, то моментъ инерціи относительно какой угодно оси, составляющей угли ∞ , β , γ съ етими осями, будетъ:

такимъ образомъ, моментъ инерціи тъла стносительно накой-угод-.
но оси легко опредъляется, если извёстны главные моменты инер-

^{*)} Круглый цилиндръ мы получинъ воооще для всякой системы материальныхъ поченъ, расположенныхъ по одной прямой линии.

пін для одной изъ точекъ этой оси.

Если тёло имёсть плоскость симметріи, проходящую черезь разсиатриваемую точку, то одна изъ главныхъ осей инерціи въ этой точка будеть перпендикулярна къ плоскости симметріи.

Въ самомъ дёлё, применъ плоскость симметріи за плоскость \mathfrak{XOY} . Вслёдствіе симметріи каждому элементу тёла, имѣющему массу \mathfrak{m} и координаты \mathfrak{x} , \mathfrak{q} , \mathfrak{T} , соотвётствуеть по другую сторону плоскости элементь, имѣющій также нассу \mathfrak{m} и координаты \mathfrak{X} , \mathfrak{q} , \mathfrak{T} , вслёдствіе различія знаковь координаты \mathfrak{T} , имѣемъ.

$$\mathcal{E}^{-}\Sigma m.xx = 0$$
,
 $\mathcal{D}^{-}\Sigma m.y.x = 0$,

и уравнение эллипсоида инерпіи будеть:

Такъ какъ въ это уравненіе ж не входить въ первой степени, то ось 0 % будеть главною осью эллипсоида, т.е., главною осью инерціи

Примюрь. Въ кругломъ однородномъ цилиндръ одна изъ плоскостей симметріи есть плоскость, перпендикулярная къ оси цилиндра въ ея серединъ, значитъ ось цилиндра есть главная центральная ось инерціи

Затёмъ, всякая плоскость, проходящая черезъ ось пилиндра, есть также плоскость симметріи, слёдовательно, вторыя двё главныя центральныя оси инерціи суть любыя двё прямыя, перпендикулярныя къ оси цилиндра въ ея срединъ и составляющія между собою прямой уголъ.

Теорема Главная центрольная ось инерціи есть вивств съ твив главная ось инерціи для всякой точки лежащей на направленіи этой оси Пусть 0% (черт 91) главная центральная ось инерціи, при чемъ начало координать совпадаеть съ центромь тяжести.

Докажемъ, что ОТ есть въ то же время главная ось инерціи для точки Н , находящейся въ разстояніи т, отъ О

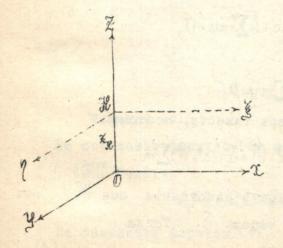
Для этого вужно показать, что для точки Н центробёжные моменты инерпіи Д и & равны нулю.

Возьмень вовую систему координать съ осями: Жу 102, Но 1103 НЗ совпадаеть съ 02. Очевидно, новыя координати какой-либо точки тъла будутъ

Центробъжные моменты инерціи Д и 6 для точки Н представляются въ видъ:

$$\mathcal{G} = \sum_{m, \gamma, \beta} = \sum_{m, \gamma, \beta} (x - x_{\alpha}) = \sum_{m, \gamma, \beta} \sum_{m, \gamma} \sum_{m, \gamma} (x - x_{\alpha}) = \sum_{m, \gamma} \sum_{m, \gamma} \sum_{m, \gamma} \sum_{m, \gamma} \sum_{m, \gamma} (x - x_{\alpha}) = \sum_{m, \gamma} \sum_{m$$

Ho



$$\sum myx-0$$
, $\sum mxx=0$,

какъ центробъжные моменты инерціи для точки 0 ; точно также

$$\Sigma m.x=0$$
 u $\Sigma m.y=0$,

такъ какъ начало координатъ

Tepmexe 91

^{*)} Изъ этихъ формуль очевидно, что если главная осъ инер-

въ центръ тяжести; - такимъ образомъ центробъжние иоменти Д и 6 для точки Н равни нулю.

§ 2. Моменты инерціи относительно параллельных в осей.

Найдемъ связь между моментами инерціи тёла относительно параллельныхъ осей, изъ которыхъ одна проходитъ черезъ центръ тяжести.

Пусть центръ тяжести тёла находится въ началё координатъ. Обозначинъ моментъ инерціи тёла относительно оси \mathcal{O} \mathbb{Z} черезь \mathbb{J}_{c} .

Очевидно:

$$J_c = \sum m.(x^2 + y^2)$$
.

Найдемъ моментъ инерпіи З_к относительно оси ЖХ, шараллельной ОД и пересёкающей плоскость ХОУ въ точкъ К, координаты которой обозначимъ черезъ С и в (черт. 92):

$$J_{x} = \sum_{i} m[(x-ci)^{2} + (y-b)^{2}] = \sum_{i} m(x^{2}+y^{2}) + \sum_{i} m(ci^{2}+b^{2}) - 2\sum_{i} m(ax+by);$$

HO

$$\sum m.(ax+by) = a \sum m.x+b.\sum my = 0$$
,

такъ какъ

$$\sum mx=0$$
 u $\sum my=0$,

ибо начало координать есть центръ тяжести; поэтому:

$$d_{k} = \sum m(x^{2} + y^{2}) + \sum m(\alpha^{2} + b^{2}) = d_{e} + (\alpha^{2} + b^{2}) \sum m$$

Очевидно, $(\alpha^2 + \beta^2)$ есть квадрать разстоянія оси \mathcal{RL} отъ оси \mathcal{RL} , которое ме сбозначимь черезь \mathcal{S} Тогда

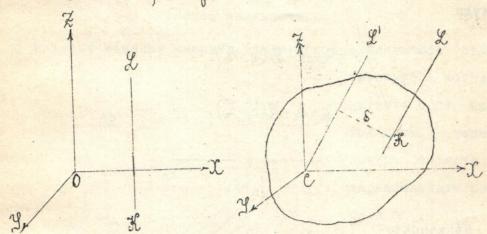
цій для нъкоторой точки проходить черезь центрь тяхвети, то она оудеть главною центрально ю осью инерцій.

Такинъ образонъ, моментъ инерціи относительно накой-либо оси равенъ моменту инерціи относительно оси параллельной, про-ходящей черезъ центръ тяжести, плюсъ произведеніе чассы тпла на квадратъ кративито разстоянія между этими осями.

Такъ какъ это произведение величина всегда положительная, то отсюда слёдуеть, что центральный моменть инерціи есть наи-меньшій изъ всяхъ моментовъ инерціи относительно параллельных осей.

Зная три главных центральных момента инерціи тёла А, В, С, мы легко можемь опредёлить моменть инерціи тёла стносительно какой-угодно оси.

Пусть гребуется найти моменть инерціи $\mathfrak{I}_{\mathfrak{L}}$ относительно оси \mathfrak{KL} (черт. 93), составляющей съ направленіями координатнихь осей угля α , β , γ .



Tepners 93.

Чертекъ 93.

На основавін формуля (3) моменть инердія относительно оси СД' || ЖД будеть:

На основаніи формули (4)

сладовательно:

Такимъ образомъ и к легко найдемъ моментъ инерціи тѣла относительно какой-угодно оси, если намъ будутъ извёстны три главныхъ центральныхъ момента инерціи тѣла.

Съ помощью формулы (4) легко найти зависимость между мо-ментами инерціи \mathbb{J}_{2} и \mathbb{J}_{2} относительно двухъ какихъ-угодно параллельныхъ осей, стстоящихъ отъ шентра тяжести соотвётственно на разстояніяхъ \mathcal{S}_{2} и \mathcal{S}_{2} .

Если моменть инерціи относительно оси, парадлельной даннымь и проходящей черезь центрь тяжести, обозначимь черезь Э., тогда на основаніи формулы (4):

$$J_{a} = J_{c} + M. S_{1}^{2},$$

 $J_{a} = J_{c} + M. S_{1}^{2};$

откуда

K

Примпианіе.

Нерыдко говорыть о моментахь инерціи нікоторой площади; соотвітствующія формули получаемь изь предидущихь, полагая m= dS, гда dS есть элементь площеди

Принимая плоскость данной площади S за плоскость XO3, имвемь для всёхь элементовъ площади 2-0, моменты инерціи будуть

произведенія инерцін

$$\mathcal{D} = \mathcal{E} = 0,$$

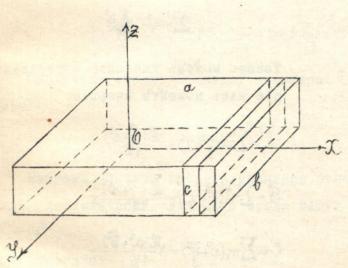
$$\mathcal{F} = \iint_{\mathcal{E}} x.y.dx.dy;$$

эллипсоидъ инерціи для точки О въ пересъченіи съ плоскостью XOY даетъ эллипсъ

который и называется чэллипсь инерціи данной площади въ

- § 3. Примъры опредъленія моментовъ инерціи тплъ одно-.

 родной плотности.
- 1) Найдемъ моменты инерцін прямого параллелепипеда отно-



Tepmext 94.

сительно координатных осей, проходящих черезъ центръ тяжести и параллельных ребрамъ сь, , с (черт.94).

Для этого, какъ
ин знаемъ нужно
найти три сумиы

Emx2, Emy2, Emx2

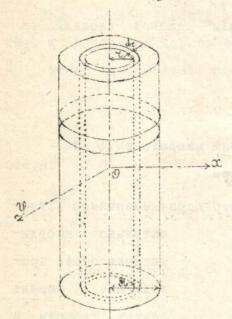
или соотвътствующіе имт интегралы

чтобы найти $\sum m x^2$, дёлимъ параллеленипедъ плоскостями, параллельными плоскости XXII , на безконечно малые параллеле-

пипеды; возымень слой безконечно малой толщины dx.
Масса этого слоя будеть:

гдъ k - плотность тъла, а такъ какъ для всъхъ элементовъ выдъленнаго слоя х одно и то же, то моменть инерціи слоя будетъ: k.b.c.x % dx , и, слъдовательно:

$$\sum mx^2 = 2 \cdot \int_{0}^{\frac{\pi}{2}} b \cdot c \cdot x^2 dx = 2kb \cdot c \cdot \int_{0}^{\frac{\pi}{2}} dx = 2kb \cdot c \cdot \left[\frac{x^3}{3}\right]_{0}^{\frac{\pi}{2}} \frac{kbcd^3}{12}$$



Чертехъ 95.

нараллеленинеда, которую ин обозначимъ черезъ М ; следовательно

Аналогичнымъ способомъ найдемъ:

И

Теперь можемъ написать интересурціе насъ моменти инерціи:

$$A = \sum m(y^2 + x^2) = \frac{ll(b^2 + c^2)}{12},$$

$$B = \sum m(x^2 + x^2) = \frac{ll(c^2 + c^2)}{12},$$

$$C = \sum m(x^2 + y^2) = \frac{ll(c^2 + b^2)}{12}.$$

2) Найдемъ моменти инерціи круглого цилиндро, радіуса Я и выссти и г, относительно координатных осей, проходящихъ черезъ пентръ тяжести (черт. 95).

Найдемъ сначала моментъ инерціи относительно оси цилиндра

Раздёлимъ цилиндръ на безконечно тонкіе цилиндрическіе слои; возьмемъ слой безконечно малой толщина dv , внутренній радіусь котораго v

Объемъ такого слоя будетъ равенъ:

Прэнебрегая безконечно малою величиной второго порядка (ch) т. h , получимь объемъ слоя:

25thr.dr.

откуда масса его:

Такъ какъ всё элементы слоя находятся въ одномъ и томъ же разстоянии с отъ оси ОК, то моментъ инернии его будетъ:

251. k. h. r. dr.

Такимъ образомъ:

$$C = \sum_{m=1}^{8} - \int_{0}^{8} 2\pi k h \cdot r^{2} dr = 2\pi k h \int_{0}^{8} r^{2} dr = 2k\pi h \cdot \frac{R^{4}}{4}$$

Обозначая черезъ М массу пилиндра (M= k. A. R. h) , полу-

Найдемъ моментъ инерціи цилиндра относительно двухъ друсихъ главныхъ осей, для чего нужно найти сумин $\Sigma m x^2$, $\Sigma m y^2$, $\Sigma m x^2$

Очевидно:

$$\sum_{m} m(y^2 + \chi^2) = \sum_{m} m(x^2 + \chi^2),$$

откуда:

[&]quot;TROPETH TECKAS MENAHUKA". 4. II. Проф. н. В. NEMEPCKIÄ. A. 21.

$$\sum mx^2 = \sum my^2$$

Такимъ образомъ, найденный нами моментъ инерціи

$$C = \sum m(x^2 + y^2) = 2 \sum m x^2 = 2 \sum m y^2$$
;

откуда:

$$\sum mx^2 = \sum my^2 = \frac{C}{2} = \frac{1}{4} MR^2$$
.

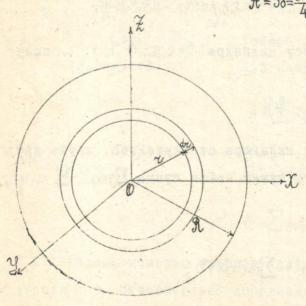
Найдемъ сумму

Раздёлимъ цилиндръ на безконечно тонкіе слои плоскостями, параллельными плоскости XOY; возьменъ слой безконечно малой толщине $d_{\overline{z}}$. Объемъ элементарнаго слоя будеть: $NR^2 d_{\overline{z}}$, масса $kNR^2 d_{\overline{z}}$, такъ какъ для всёхъ элементовъ слоя \overline{z} одно и то же. Такимъ образомъ:

$$\sum_{m \approx 2} 2 \int_{k}^{\frac{1}{2}} \frac{1}{2} x^{2} dx - 2 k \pi R^{2} \left[\frac{x^{3}}{3}\right]^{\frac{1}{2}} 2 k \pi R^{2} \frac{h^{3}}{24} = \frac{2 \ln^{2}}{12};$$

слъдовательно:

$$A = \Re = \frac{1}{4} (\Re^2 + \frac{h^2}{3})$$
.



Tebmex's 96.

3) Найдемъ моментъ инерціи шара, радіуса Ял, относительно ка-кой-либо оси, проходящей черезъ центръ шара.

Раздёлимъ шаръ шаровнии поверхностями на безконечно тонкіе сферическіе слои. Возьмемъ слой безконечно малой толщина от 1, внутренній радіусь котораго равень с (черт. 96).

Объемъ такого слоя будетъ:

Пренебрегая безконечно малыми величинами второго и третьяго порядка, получима, что объемъ слоя равенъ 4 % 12 dr г. масса его & 4 % 12 dr г. за следовательно. $\sum m r^2$ для слоя будетъ равна

Для всего нара сумиа Σта выразится тогда такъ:

$$\sum_{m=1}^{n} \int_{-4\pi}^{2\pi} \frac{1}{4\pi \cdot k \cdot r^{2} \cdot dr} = 4\pi \cdot k \cdot \frac{2\pi}{5} = 3 \cdot 2 \cdot 2 \cdot \frac{2\pi}{5}$$

гдъ M=k. 4 л. г³:- масса шара.

Ho

$$\sum m x^2 = \sum m (x^2 + y^2 + x^2) =$$

$$=3.\sum_{m.x^2} = 3.\sum_{m.y^2} = 3.\sum_{m.x^2}$$
;

сявдовательно:

Такимъ образомъ, находимъ, что для шара моменты инерціи будутъ:

ГЛАВА ІХ.

ДВИЖВНІЕ ТВЕРДАГО ТЕЛА.

Положеніе твердаго тёла опредёляется, какъ взвёстно, изъ Кинематики, вообще шестью координатами; поэтому для опредёленія движенія твердаго тёла при дёйствій данных силь достаточно имёть шесть дифференціальных уравненій.

Законъ движенія центра инерціи и законъ моментовъ даютъ эти уравненія.

Пусть тёло свободно. Обозначимъ: черезъ \mathcal{M} массу тёла; $\mathcal{X}_{\varepsilon}$, $\mathcal{Y}_{\varepsilon}$, $\mathcal{X}_{\varepsilon}$ — координаты его центра тяжести; $\mathcal{X}_{\varepsilon}$, $\mathcal{X}_{\varepsilon}$, $\mathcal{X}_{\varepsilon}$, мо-менты количества движенія тёла относительно осей, проведенныхъ черезъ центръ тяжести параллельно неподвижнымъ координатнымъ осямъ; \mathbf{V}_{ε} , \mathbf{V}_{ε} , \mathbf{V}_{ε} , \mathbf{V}_{ε} , — проекціи главнаго вектора заданаемыхъ силъ, къ тёлу приложенныхъ, такъ что:

$$V_{c}$$
- $\sum X_{i}$,
 V_{j} - $\sum Y_{i}$,
 V_{j} - $\sum Z_{i}$;

 $L_{\infty}^{(c)}$, $L_{\gamma}^{(c)}$, $L_{\chi}^{(c)}$ - главные моменты этихъ силъ относительно осей, проведенныхъ черезъ центръ тяжести параллельно неподвижнымъ координатнымъ осямъ. Дифференціальныя уравненія движенія свободного твердаго тёла представляются тогда въ видѣ:

$$\begin{aligned} & \text{ll. } \chi_c^* = V_{\chi}, \\ & \text{ll. } \gamma_c' = V_{\eta}, \\ & \text{ll. } \chi_c^* = V_{\chi}. \end{aligned}$$

$$\frac{d\ell_{\mathbf{x}}^{\omega}}{dt} = \mathbf{L}_{\mathbf{x}}^{\omega}, \quad \frac{d\ell_{\mathbf{y}}^{\omega}}{dt} = \mathbf{L}_{\mathbf{y}}^{\omega}, \quad \frac{d\ell_{\mathbf{x}}^{\omega}}{dt} = \mathbf{L}_{\mathbf{y}}^{\omega}. \tag{II}$$

такъ какъ главний векторъ и главний моментъ реакціи связей, обусловливающихъ неизивняемость системи (твердость тёла), какъ силъ внутреннихъ, равни нулю.

Если толо несеободно, то въ правыя части уравненій (І) нужно ввести еще проекціи реакцій опоръ, а въ правыя части уравненій (ІІ) моменти этихъ реакцій относительно осей, проведенныхъ, какъ выше указано, черезъ центръ тяжести.

Въ случав несвободнаго твла, инвищаго неподвижно закрвпленную точку, удобнве брать, вивсто трехъ уравненій (II), три уравненія (III), содержащіе моменты относительно координатныхъ осей ОХ, ОУ, ОК, начало которыхъ поміщено въ неподвижной точкі:

гдё ℓ_x , ℓ_y , $\ell_{\bar{x}}$, обозначають моменти количества движенія тёла относительно координатнихь осей, а L_x , L_y , $L_{\bar{x}}$ - сумми моментовъ относительно тёхъ же осей данныхь силь и реакцій опоръ.

Когда тъло несвободно, тогда число независимых координатъ *) менъе мести, но зато являются неизвъстния реакціи.

^{*)} Это число называется ч и с л о м ъ с т е п в н в й с в о о о д ы тъла, напримъръ, тъло, одна точка которало закръплена неподвижно, импетъ три степени свосоди.

§ 1. Поступательное движение твердаго тпла.

При поступательномъ движеній тёла всё точки его движутся по тождественнымъ кривниъ съ равными и нарадлельными скоростями; слёдовательно, всё точки движутся такъ, какъ движется центръ тяжести. Такимъ образомъ тёло не совершаетъ относи тельнаго движенія по отношенію къ центру тяжести; вслёдствіе этого моментъ количества движенія относительно центра тяжести будетъ равевъ нулю:

а следовательно:

$$\ell_{x}^{(s)} = 0,$$

$$\ell_{y}^{(s)} = 0,$$

$$\ell_{x}^{(s)} = 0.$$

Это же можеть быть только тогда, когда главный моменть всёхь силь относительно центра тяжести равень нулю, т.е. когда $\mathbf{L}^{(c)}$ 0, или

$$\mathbf{L}_{x}^{(c)} = 0$$
, $\mathbf{L}_{y}^{(c)} = 0$, $\mathbf{L}_{x}^{(c)} = 0$.

Такимъ образомъ, для того, чтобы твердое тёло совершало поступательное движеніе, необходимо, чтобы главный моментъ всёхъ силь относительно центра тяжести быль равень нулю, т.е. чтобы всё силь, какъ извёстно изъ курса Статики, приводились къ одной равнодёйствующей, приложенной къ центру тяжести тёла.

При дъйствіи такихъ силь тело будеть двипаться постунательно, если въ начальней моменть скорости всёхъ точекъ равны и параллельна, въ частномъ случав, если тело было въ поков.

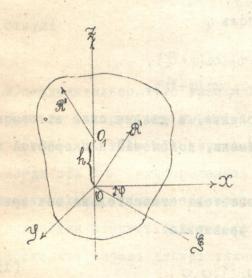
примарь представляеть движение твердаго тала при дайствии

силь тяжести, если голько въ начальный моменть ему сообщено поступательное движение или оно находилось въ покоз.

§ 2. Вращение теврдаго тела вокругт неподвижной оси.

Ось вращенія примеиъ за ось 0% (черт. 97). Въ данномъ случав тёло имветъ одну степень свободе, и положение его вполнё опредёляется угломъ поворота φ

Вслёдствіе этого для опредёленія движенія тёла достаточно имёть одно уравненіе, содержащее одну неизвёстную функцію времени, именно уголь Ф



Такое уравненіе, какъ уже указано на стр. 284-285 даетъ намъ законъ моментовъ въ при - мъненіи къ оси 0%:

Какъ мы знаемъ, t_{χ} с ϕ' гдъ С – моментъ инерціи тъла относительно оси 0% ; поэтому

чержехъ 97. Если радіусь инерціи тёла относительно оси О% обозначимъ черезъ € 1, то

$$C = M q^2$$
,

и мы можемъ написать:

$$\mathcal{L}_{\varphi}^2 \varphi'' = L_{\varphi}$$

Здёсь L - главный моменть всёхь силь, приложенныхь къ тёлу, задаваемыхь и реакцій, относительно оси вращенія.

Тёло, вращающееся вокругъ неподвижной оси, можно разсматривать, какъ мижющее дей закрёпленныя точки O и O . Реакцію

въ точкъ O обозначимъ черезъ \mathcal{R}' , а въ точкъ O_4 черезъ \mathcal{R}' Моменте реакцій относительно оси $O_{\mathcal{Z}}^{\infty}$, очевидно, равне ну-

$$\mathbf{L}_{i} = \sum (x_{i} \cdot \mathbf{y}_{i} + y_{i} \cdot \mathbf{X}_{i}),$$

если обозначимъ черезъ \mathbf{X}_i т, \mathbf{Y}_i т, \mathbf{Z}_i проекціи заданняхъ силъ, приложенняхъ къ тълу, а черезъ \mathbf{x}_i т, \mathbf{Y}_i т, \mathbf{Z}_i координаты ихъ точекъ приложенія.

Каковы бы ни были данныя силы, L_{q} (всегда можно выразить въ функціи отъ t , φ , φ' *), ибо, какъ взвёство уже изъ кинематики, координаты x_{q} , y_{q} , (x_{q} = constants.) всёхъ точекъ тёла выражаются черезъ уголъ φ :

$$x_i = \tau_i \cos(\varphi + \theta_i)$$
,
 $y_i = \tau_i \cos(\varphi + \theta_i)$,

гдё τ_i и Θ_i величины постоянныя, а данныя силь въ самомъ общемъ случав зависять отъ времени, положеній и скоростей точекъ тёла.

Такимъ образомъ, законъ моментовъ относительно оси вращенія тёла даетъ намъ слёдующее уравненіе:

$$\mathcal{L}_{\xi}^{2} \varphi' = \mathbf{L}_{\xi}(t, \varphi, \varphi')$$
 (1)

Мы получили дифференціальное уравненіє второго порядка того же типа, который имали въ случав прянолинейнаго движенія точки.

Къ уравненію (1) приминимо все то изслёдованіе дифференціальнаго уравненія, которое изложено въ главе II "Кинетики точки".

Интегрируя уравненіе (1), ин найдемъ уголъ ϕ , какъ функ-

^{*)} Угловая скорость φ' войдеть въ выражение L_{ξ} только въ томъ случат, когда при разсмотрънии движения принимается во внимание сопротивление среди.

цію отъ времени t, содержащую двѣ постоянных произвольныхъ; эти постоянныя опредѣляются по начальнымъ даннымъ, т. е. по даннымъ величинамъ угла φ и угловой скорости тѣла: φ и (φ') въ одинъ какой-либо опредѣленный моментъ времени t ; обыкновенно полагаютъ t = 0 .

Отметимь частный случай, когда главный моменть всёхь силь относительно оси 0% равень нулю, т.е. когда

one anomalian area.
$$\mathbf{L}_q$$
 = 0 .

Въ этомъ случав имвемъ:

$$\frac{d^2\varphi}{dt^2} = 0 ,$$

откуда:

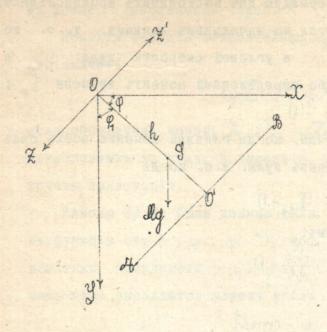
и, слёдовательно, тёло вращается равномпрно съ тою угловою скоростью, которую оно миёло въ начальный моменть.

Если на тёло дёйствуеть только сила пяжести, то $L_{\frac{1}{2}}$ 0, когда ось \mathcal{O} 2 или проходить черезь центръ тяжести тёла, или вертикальна. Такимъ образомъ, тяжелое твердое тёло равномприо вращается вокругъ оси только въ двухъ случаяхъ: 1) когда ось проходитъ черезъ вентръ тяжести и 2) когда ось вертикальна.

Физическій маятникъ.

Разсмотримъ вращеніе (колебаніе) жяжелого твердаго тёла вокругъ горизонтальной оси, не проходящей черезъ пентръ тяжести.

Ось вращенія ZZ' пусть будеть перпендикулярна къ плоскости чертежа; она называется "осью приепса" маятника. Плоскость ХОУ (выберемь такъ (черт. 98), чтобы она заключала въ себъ центръ тяжести у тъла; точка о называется "центромъ



Чертехъ 98.

привиса". Ось ОУ направимъ вертикально внизъ. Обозначимъ:

Уголь Ф, будемь выражать положительный числомь когда прямая ОЭ находится вправо сть оси ОЭ 1, отрицатель немь, когда ОЭ будеть влёво сть ОЭ ; въ жа-

KOUS CAYUAB $\varphi_1 = \frac{\sqrt{1}}{2} - \varphi$.

Согласно уравненію (1) дифференціальное уравненіе движенія будеть:

$$ll p^2 \frac{d^2 \varphi}{dt^2} = ll g h \cos \varphi$$
.

откуда, вводя вивсто угла ϕ , уголь ϕ_1 , получимъ:

Составниъ дифференціальное уравненіе движенія математическаго (кругового) маятника (черт.99), для чего воспользуемся извастивиъ уравненіемъ:

$$m \frac{dv}{dt} = \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F}, v)$$
.

Очевидно:

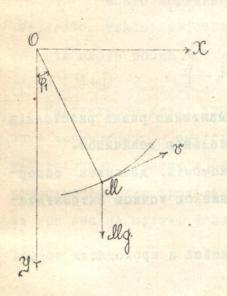
откуда:

и, слёдовательно:

$$m.l.\frac{d^2q_1}{dt^2} = -m.g.\sin q_1$$
,

откуда:

Сравнивая уравненіе движенія физическаго маятника съ уравненіемъ движенія математическаго маятника, замёчаемъ, что при $\ell = \frac{Q^2}{\ell_0}$ уголь ϕ_{ℓ_0} измёняется при движеніи обоихъ маятниковъ одинаково, если только уголъ начальнаго отклоненія и начальная угловая скорость будуть одинакова.



Чертекъ 99. КОВЪ ОДИНАКОВЕ.

Такимъ образомъ, при движении физическато маятника уголъ Ф, измпняется такъ же, какъ и при движении математическато маятника,
длина которато равна квадрату радіуса инерціи физическато маятника относительно оси привпса, раздъленному на разстояніе центра тяжести маятника отъ этой оси; при
этомъ предполапается, что въ начальний иоментъ отклоненіе и угловая скорость для обоихъ маятни-

Формула для продолжительности одного размаха, выведенная въ § 4 гл. VII "Кинетики точки", имветь мёсто и въ настоящемъ случав.

Длина: $\ell = \frac{e^{\pi}}{\hbar}$ называется приведенною длиною физического маятника, или длиною математического маятника, эквивалентнаго данному физическому.

Если стъ центра привъса $\mathbb O$ стложимъ по пряной $\mathbb O g$ длину $\mathbb O G' = \mathbb C = \frac{\mathbb Q^2}{h}$, то точка $\mathbb O G'$ будетъ находиться по другую сторону

отъ точки 9 .

Въ самомъ дълъ, моментъ инерціи тъла относительно оси \mathscr{O} будетъ:

гдё 3. - моменть инерціи относительно оси, проведенной черезь центрь тяжести, параллельно оси привёса.

Обозначая черезъ © соотвётствующій радіусь инерціи, по-

откуда:

$$\varphi^2 = \varphi_c^2 + h^2$$

Такимъ образомъ:

$$00 = l = \frac{9e^2 + h^2}{h} = h + \frac{9e^2}{h}$$
,

т.е., приведенная длина физического маятника равна разстоянію 09, сложенному съ некоторою положительною величиною.

Точка 0' , называемая центромъ кочонія, движется совершенно также, какъ если бы она была тяжелою точкою математическаго маятника 00'.

Прямая AB і, параллельная оси привъса и проходящая черезъ точку \mathbb{O}^1 і, назнвается осью качаній.

Очевидно:

$$O'g = \frac{8^2}{4},$$

слёдовательно:

$$Qg.0'g = Q_c^2.$$

Такниъ образомъ, произведеніе разстояній оси привёса и оси качаній (или центра привёса и центра качаній) отъ центра тяжести маятника равно квадрату плеча инерціи для оси, проведенной черезъ центръ тяжести нараллельно оси привёса.

Если ин перевернемъ нашъ маятникъ такъ, что прямая 🖟 🖔 сдълается осью привъса, тогда разстояніе ея отъ центра тяже-

V F

8

сти \Im будеть, очевидно, $\frac{Q^2}{h}$:, значить, разстояніе соотвётствующей оси качаній оть \Im , согласно сказанному, должно быть равно $\mathbb{Q}^2:\frac{Q^2}{h}=h$, т.е. соотвётствующею осью качаній будеть ось \mathcal{X}

Такимъ образомъ, ось качаній и ось привъса суть васимныя оси.

Указанное свойство осей привѣса и качаній даетъ возможность точно опредѣлить приведенную длину даннаго физическаго маятника: маятникъ имѣетъ двѣ призме ж и В , изъ которыхъ по крайней мѣрѣ одну можно передвигать; эти призмы устанавливаются на

черт. 100. такомъ разстоянім другь отъ друга, чтобы время колесянія около ребра ж и около ребра В было одно и то же, тогда жВ = l

Маятникъ съ двумя призмами ж и в называется оборотнымъ маятникомъ; - онъ служитъ, между прочимъ, для опредъленія величини ускоренія сили тяжести въ данномъ мъстъ земной поверхности: для продолжительности у одного размаха маятника при весьма малкхъ углахъ стилоненій имъемъ мавъстную формулу:

 $\mathcal{J} = \pi \cdot \sqrt{\frac{\epsilon}{q}}$,

откуда:

$$g = \frac{l.\pi^2}{g^2}.$$

§ 3. Давленіе вращающагося твердаго тила на ось.

Въ предыдущемъ параграфъ для опредъленія вращенія тёла вокругъ оси при дъйствім какихъ-либо данныхъ силъ мы воспользовались лишь однимъ дифференціальнымъ уравненіемъ, именно тъмъ, которое даетъ законъ моментовъ въ приложеніи къ оси 07. Остальныя пять дифференціальных уравненій (три уравненія движенія центра тяжести и два уравненія моментовь) послужать наиз для опредёленія реакцій $\mathcal{R}'(X', Y', Z')$ и $\mathcal{R}''(X'', Y', Z')$ и $\mathcal{R}''(X'', Y', Z'')$ и $\mathcal{R}''(X'', Y', Z'')$ (черт. 97), а слёдсвательно и дселеній вращающагося тёла на ось, — въ томъ предположеніи, что уголъ поворота φ уже опредёлень, какъ функція времени.

Уравненія движенія центра тяжести будуть:

$$\mathcal{U}_{\cdot} x_{\circ}^{1} = \sum X_{i} + X^{i} + X^{i},$$

$$\mathcal{U}_{\cdot} y_{e}^{1} = \sum Y_{i} + Y^{i} + Y^{i},$$

$$\mathcal{U}_{\cdot} x_{\circ}^{1} = \sum Z_{i} + Z^{i} + Z^{i} = 0,$$
(2)

(ибо д = const.), а уравненія моментовъ относительно осей ОХ и ОЧ представятся въ видъ:

$$\frac{dk_{z} = \sum (y_{i} \mathbf{Z}_{i} - \mathbf{z}_{i} \mathbf{Y}_{i}) - k_{i} \mathbf{Y}'',}{dk_{z} = \sum (z_{i} \mathbf{X}_{i} - \mathbf{z}_{i} \mathbf{Z}_{i}) + k_{i} \mathbf{X}''.}}$$
(3)

(моменты реакцій R' относительно осей ОХ и ОУ равны нулю)

Такъ какъ вообще

а у насъ ж_і = const. , то, савдовательно, въ нашемъ случав:

$$l_z = \sum_{i=1}^{n} \sum_{i=1}^{n} y_i^i$$
, $l_y = \sum_{i=1}^{n} \sum_{i=1}^{n} x_i^i$.

Такимъ образомъ, уравненія (3) мы можемъ написать въ вида:

$$-\sum_{m_i, x_i, y_i'} - \sum_{(y_i, \mathbf{Z}_i - x_i, \mathbf{Y}_i)} - h.\mathbf{Y}^n,$$

$$\sum_{m_i, x_i, x_i''} - \sum_{(\mathbf{X}_i, \mathbf{X}_i - x_i, \mathbf{Z}_i)} + h.\mathbf{X}^n.$$
(3')

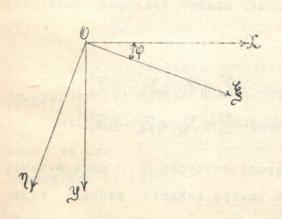
Первия два изъ уравненій (2) и уравненія (3) дадутъ намъ четире проекціи X', Y', X'', Y'', третье же изъ уравненій (2) дастъ намъ сумиу Z' + Z'' Отдёльно проекцій Z' и Z'' мы не найдемъ, такъ какъ у насъ всего пять уравненій, а неизвъстняхъ проекцій шесть.

Примемъ плоскость, которая проходить черезь 0% и образуеть съ 0% уголь ϕ , за плоскость 50% (черт. 101). Тогда, очевидно:

$$x_i = \underbrace{x_i \cos \varphi - \eta_i \sin \varphi},$$

 $y_i = \underbrace{x_i \sin \varphi + \eta_i \cos \varphi},$ (4)
 $\underbrace{x_i = \lambda_i},$

Зная положение центра тяжести тёла, т.е. координать ξ_c , η_c , ξ_c , им по формуламь (4) найдемь x_c , y_c , ξ_c ;



Проекцін ускоренія какой-либо точки М, какъ извъстно изъ кинематики, виражаются формулами:

Tepmest 101.

Примънивши эти формула къ центру тяжести, мы послъ подстановки въ уравненіяхъ (2), получимъ:

$$cll(\mathcal{Z}_{c}\sin\varphi+\eta_{c}\cos\varphi)\cdot\varphi'-cll(\mathcal{Z}_{c}\cos\varphi-\eta_{c}\sin\varphi)\cdot\varphi'^{2}\sum X_{i}+X'+X'',$$

$$cll(\mathcal{Z}_{c}\cos\varphi-\eta_{c}\sin\varphi)\cdot\varphi'-cll\cdot(\mathcal{Z}_{c}\sin\varphi+\eta_{c}\cos\varphi)\cdot\varphi'^{2}\sum X_{i}+Y'+Y'',$$

$$0-\sum Z_{i}+Z'+Z''.$$
(2')

Подставляя затёмъ вышеуказанныя выраженія x_i^* и y_i^* въ

$$\begin{split} -\sum_{m_i, z_i, y_i'} &= -\phi'' \sum_{m_i, z_i, x_i} + \phi'^2 \sum_{m_i, z_i, y_i'} = \\ &= -\phi' \{ \cos \phi \cdot \sum_{m_i, z_i'} \tilde{z}_i - \sin \phi \cdot \sum_{m_i, z_i, \eta_i} \} + \phi'^2 \{ \sin \phi \cdot \sum_{m_i, z_i'} \tilde{z}_i + \cos \phi \cdot \sum_{m_i, z_i, \eta_i} \}; \\ &\sum_{m_i, z_i, x_i''} &= -\phi'' \sum_{m_i, z_i'} \tilde{z}_i + \cos \phi \cdot \sum_{m_i, z_i, \eta_i} \} -\phi'' \{ \cos \phi \cdot \sum_{m_i, z_i'} \tilde{z}_i - \sin \phi \cdot \sum_{m_i, z_i, \eta_i} \}. \end{split}$$

$$= -\phi'' \{ \sin \phi \cdot \sum_{m_i, z_i'} \tilde{z}_i + \cos \phi \cdot \sum_{m_i, z_i, \eta_i} \} -\phi'' \{ \cos \phi \cdot \sum_{m_i, z_i'} \tilde{z}_i - \sin \phi \cdot \sum_{m_i, z_i, \eta_i} \}. \end{split}$$

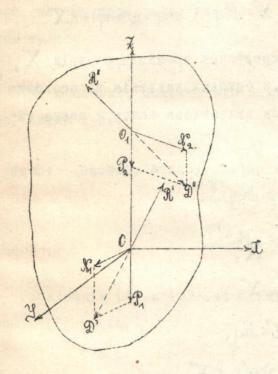
Заивчая, что суммы, стоящія въ правыхъ частяхъ этихъ уравненій представляють центробёжные моменты тёла и вводя принятыя нами для нихъ обозначенія, мы можемъ написать уравненія (3') въ видё:

$$-\varphi'.(\mathcal{E}.\cos\varphi-\mathcal{D}.\sin\varphi)+\varphi'^{2}(\mathcal{E}.\cos\varphi+\mathcal{D}.\cos\varphi)=\sum(y_{i}\mathbf{Z}_{i}-\mathbf{x}_{i}\mathbf{Y}_{i})-h\mathbf{Y}'',\\ -\varphi'.(\mathcal{E}.\sin\varphi+\mathcal{D}.\cos\varphi)-\varphi'^{2}(\mathcal{E}.\cos\varphi-\mathcal{D}.\sin\varphi)=\sum(\mathbf{x}_{i}\mathbf{X}_{i}-\mathbf{x}_{i}\mathbf{Z}_{i})+h\mathbf{X}''.$$

Зная вращеніе тёла, т.е. уголь поворота φ , какь функцію времени, зная затёмь положеніе центра тяжести даннаго тёла, его центробёжние моменты инерціи $\mathcal D$ и δ , мы можемь опредёлить при всякихь данныхь силахь давленія на осы: изъ уравненія (З") находить X и Y', а подставляя полученняя отсюда

вначенія въ уравненія (2), найдемъ X" и Y"; кромѣ того, имѣемъ:

перемёнцвии знаки у полученнях значеній, мы найдемъ соотвётствующія проекціи давленія \mathcal{D}' и \mathcal{D}'' (черт. 102).



Чертехъ 102.

Разложимъ каждое изъ давленій Д' и Д" на двъ составляющія, изъ которыхь одна направлена вдоль оси, а другая по перпендикуляру къ оси. Для давленій вдоль оси В и о ин находимъ по предидущему только ихъ равнодёйствующую, которая будеть равна суммв проекцій данныхь силь на ось вращенія ОД ; давленія же, перпендикулярныя къ оси, У и Я" опредвляются внолнв каждое ставльно; % и %" называются боковыми давленіями на ось.

Примпръ. Опредълить давление на ось жяжелого твердаго тъла, равномърно вращающагося вокругъ вертикальной оси.

Такъ какъ въ настоящемъ случав $\phi^*=0$ и проекціи силы тяжести на оси 0 и 0 у также нули, то уравненія (2') представляются въ вида:

[&]quot;TBOPETHYECKAS MEXAHUKA". "S.II. I pod. H. B. MEMEPCKIH.

-dl.(
$$\xi$$
.sin φ + η_c cos φ). $\varphi'^2 = \mathbf{y'} + \mathbf{y'}$,
 $0 = -dlg + \mathbf{Z'} + \mathbf{Z'}$.

преднолагая, что ось 0 χ направлена но вертикали вверхъ. Далъе, при ϕ = 0 г, уравненія (Зп) примуть видъ:

(6.
$$\sin \varphi + \mathfrak{D} \cdot \cos \varphi$$
). $\varphi'^2 = -\gamma_c \cdot \text{llg} - h \cdot \mathbf{y}'' - \text{ellg} \cdot (\mathbf{\xi} \cdot \sin \varphi + \eta_c \cos \varphi) - h \cdot \mathbf{y}'',$

$$-(\mathbf{\xi} \cdot \cos \varphi - \mathbf{D} \cdot \sin \varphi) \cdot \varphi'^2 = \mathbf{x}_c \cdot \text{llg} + h \cdot \mathbf{X}'' - \text{llg} \cdot (\mathbf{\xi} \cdot \cos \varphi - \eta_c \sin \varphi) + h \cdot \mathbf{X}''.$$

Изъ этихъ уравненій ме и опредёлимъ проекцій реакцій: X', Y', X'', Y'' за слёдовательно, и боковня давленія на ось; равнодёйствующая давленій вдоль оси направлена внизъ и равна вёсу тёла.

Если ось вращенія проходить черезт центрь тяжести, тогда $\xi_c = 0$, $\eta_c = 0$, и ин вивеит:

$$X'=-X'',$$
 $Y'=-Y'',$
 $Z'+Z''=\text{Alg},$
(E.sin φ -Dcos φ). $\varphi'^2=-h.Y'',$
-(E.cos. φ -Dsin φ). $\varphi'^2=h.X''$.

Въ этомъ случав мн видимъ, что боковое давленіе на ось пропорціонально кнадрату угловой скорости: — какъ въ точк Φ \mathcal{O}_4 , боковое давленіе равно:

$$\frac{\sqrt{\mathcal{D}^2+\mathring{\mathcal{E}}^2}}{h}\cdot \varphi^{1^2}.$$

§ 4. Свойства главных в осей инерціи вращающагося тала.

Разсмотримъ тъ случан, когда вращающееся тъло не оказываетъ бокового давленія на осъ вращенія.

При этомъ будемъ предполагать, что силы совсёмъ не приложены къ тёлу, или онё приводятся къ одной силё, параллельной оси, или къ парё силъ, плоскость которой перпендикулярна къ оси вращенія.

Во всёхъ этихъ случаяхъ проекціи данных силъ на оси ОСС и ОУ и главные моменты ихъ относительно этихъ осей, очевидно, равны нулю:

$$\sum X_i = 0$$
, $\sum Y_i = 0$, otherwise $\sum (y_i Z_i - x_i Y_i) = 0$, otherwise $\sum (z_i X_i - x_i Z_i) = 0$.

Уравненія (2) и (3^н) въ этихъ случаяхъ примутъ видъ урав-

$$\left.\begin{array}{c} \text{cll.} \boldsymbol{x}_{c}^{\text{f}} = \boldsymbol{X}' + \boldsymbol{X}'', \\ \text{cll.} \boldsymbol{y}_{c}^{\text{f}} = \boldsymbol{Y}' + \boldsymbol{Y}'', \\ \text{cll.} \boldsymbol{x}_{c}^{\text{f}} = \boldsymbol{Z}' + \boldsymbol{Z}'' \end{array}\right\}$$

$$\left.\begin{array}{c} \text{(4)} \end{array}\right.$$

$$-(6.\cos\varphi-D.\sin\varphi).\varphi'+(6.\sin\varphi+D.\cos\varphi).\varphi'^{2}-h.\mathbf{y''},$$

$$-(6.\sin\varphi+D.\cos\varphi).\varphi''-(6.\cos\varphi-D.\sin\varphi).\varphi'^{2}=h.\mathbf{x''},$$

Найдемъ условів, необходимое и достаточное для того, чтобы боновое давленів на ось было равно нулю, т.в., чтобы:

Изъ уравненій (4) слёдуеть, что для этого необходимо, чтобы:

$$x_{c}^{"}-0$$
 , $y_{c}^{"}=0$,

т.е., чтобы ускореніе центра тяжести было равно кулю; но во вращающемся тёлё только точки, лежащія на оси вращенія, имёють ускореніе, равное нулю, значить необходимо, чтобы ось вращенія проходила черезь центрь тяжести.

Изъ уравненій (5) слёдуетъ условіє, необходимоє для того, чтобы X''=0 и Y''=0 :

-(6.cosq-D.sinq).
$$\varphi''+$$
(6.sinq+Dcosp). $\varphi'^{2}=0$,
-(6.sinq+Dcosq). $\varphi''-$ (6.cosq-D.sinq). $\varphi'^{2}=0$.

Исключая изъ этихъ двухъ уравненій угловое ускореніе, находинъ условіе:

$$[(\&.\cos\varphi - \pounds.\sin\varphi)^2 + (\&.\sin\varphi + \pounds.\cos\varphi)^2] \cdot \varphi^{12} = 0$$

MAG

$$(\mathcal{E}^2 + \mathcal{D}^2) \cdot \varphi^{1^2} = 0$$
.

Если тёло вращается, то угловая скорость отлична отъ нуля, значить, для того, чтобы боковое давление на ось равнялось нулю, необходимо, чтобы:

и это тогда, когда

Мы такимъ образомъ нашли, что для того, чтобы тёло не оказывало бокового давленія на ось, необходимо, чтобы ось вращенія проходила черезъ центръ тяжести и чтобы центробёжные мо менты относительно этихъ осей были равны нулю.

Эти условія вивств съ твит достаточни, ибо, если центръ тяжести находится на оси вращенія ($x_c=0$, $y_c=0$), тогда:

$$\mathbf{X}' + \mathbf{X}'' = 0 ,$$

$$\mathbf{Y}' + \mathbf{Y}'' = 0 ;$$

а если $\mathcal{D} = 0$ и $\mathcal{E} = 0$, то $\mathbf{X}'' = 0$ и $\mathbf{Y}'' = 0$, а слёдонательно и $\mathbf{X}' = 0$ и $\mathbf{Y}' = 0$.

Когда центробъжные моменты инерціи \mathcal{D} и \mathcal{G} равны нулю, тогда въ уравненіи эллипсонда инерціи исчезають члены, содержащіе \mathcal{X} въ первой степени, значить тогда ось $\mathcal{O}_{\mathcal{X}}$ направлена по главной оси эллипсонда инерціи; но если ось $\mathcal{O}_{\mathcal{X}}$ есть главная ось инерціи для точки \mathcal{O} , то она есть главная ось инерціи и для центра тяжести, ибо центръ тяжести находится на оси $\mathcal{O}_{\mathcal{X}}$ (см. главу VIII).

Такимъ образомъ, изъ всего сказаннаго ин можемъ сдёлать слёдующее заключеніе: твердое тпло не оказываеть боковыхъ давленій на ось, при вышеуказанныхъ предположеніяхъ относительно заданныхъ силъ, тогда и только тогда, когда ось вращенія встъ главная центральная ось инерціи трла.

Если тёло не оказываеть бокового давленія на ось, значить нёть надобности закрёплять эту ось; вслёдствіе этого каждая главная центральная ось инерціи тёла назнвается свободною посмоянною осью вращенія или перманентною осью вращенія; - если тёлу будеть сообщено вращеніе вокругь одной изъ главныхь центральныхь осей инерціи, то, при вышеуказанныхь предположеніяхь относительно силь, тёло будеть продолжать вращаться встиругь этой оси, при чемь ось будеть сохранять первоначальное направленіе въ пространстей и въ томъ случай, когда ни одна изъ ея точекь не будеть закрёплена.

Положимъ, что точка $\mathbb O$ оси вакриплена. Найдемъ условіє, необходимоє и достаточное для того, чтобы боковоє давленів на другую точку $\mathbb O_1$ равнялось нулю; при этомъ будёмъ предпола-

гать, что данныя силы или не приложены къ тѣлу, или приводятся къ одной силѣ, линія дѣйствія которой проходить черезъ точку (), или къ парѣ силъ, плоскость которой перпендикулярна къ оси ()()

Изъ уравненій (5) слёдуеть, что для того, чтоби X''=0 и Y''=0, необходимо и достаточно, чтоби $\mathcal{D}=0$ и $\mathcal{E}=0$, т.е., чтоби ось вращенія была главною осью инерціи тёла для точки 0; но при этомъ центръ инерціи тёла можеть быть и внл оси вращенія.

Такимъ образомъ, если ось вращенія тёла имѣетъ одну закрёпленную точку, то боковое давленіе на эту ось, стремящееся повернуть ось около закрёпленной точки, будетъ равно нулю, при указанняхъ выше предположеніяхъ относительно данняхъ силъ, тогда и только тогда, когда эта ось будетъ главною осью инврији тъла для закръпленной точки.

Отсюда слёдуеть, что если возьмемь за ось вращенія тёда главную ось инерціи для какой-либо точки, то для того, чтобы, при указанныхь выше предположеніяхь относительно данныхь силь, тёло вращалось вокругь этой оси, не заставляя ее измёнить направленіе, необходимо и достаточно, чтобы вышеупомянутая точка этой оси была закрёплена; - главная ось инерціи тела въ какой-угодно точко есть перманентная ось вращенія, когда эта точка закрыплена.

Въ заключение укажемъ два слюдствія, вытекающія изъ предыдущаго.

1) Пусть тёло свободно и силь къ нему не приложено. Если ин сообщимь тёлу угловую скорость вокругь главной центральной оси инерціи, то тёло будеть предолжать вращаться съ тою же угловою скоростью вокругь той же оси, которая будеть сохранять неизиённямь свое направленіе.

"Эсли же мы сообщимь тэлу угловую скорость вокругъ какой

либо другой оси, то съ теченізмъ времени ось вращенія тёла будетъ изивнять свое направленіе.

2) Пусть тёло имбеть закрапленную мочку и данныя силы или не приложене въ тёлу или приводятся въ одной, проходящей черезъ закрёпленную точку, какъ это имбеть мёсто, напримёрь, въ томъ случай, когда на тёло дёйствують силы тяжести и центръ тяжести закрёпленъ.

Если ин сообщинь телу угловую скорость вокругь главной оси инерціи для закрёпленной точки, то тёло будеть продолжать вращаться съ тою же угловою скоростью вокругь той же оси, которая будеть сохранять неизиённых свое направленіе.

Если же мы сообщимь тёлу угловую скорость вокругь какой либо другой оси, проходящей черезь закрёпленную точку, то съ теченіемь времени ось вращенія тёла будеть измёнять свое направленіе.

На основаніи сказаннаго выше о боковомъ давленіи вращающагося тёла на ось, при изготовленіи такихъ машинныхъ частей, которыя должны быстро вращаться, какъ, напримёръ, маховое колесо, паровозкое колесо и т.д., для того, чтобы по возможно сти уменьшить давленіе на ось, всегда стараются такъ обточить эти части, чтобы ось вращенія совпадала съ главною центральною осью инерціи. Если такое совпаденіе не достигнуто, то давленіе на ось, которое, какъ мы видёли, зависить, между прочимъ, отъ эторо выражается въ томъ, что происходять колебанія оси и удары ея о подшипники. § 5. Движеніе твердаго тпла, параллельное неподвижной плоскости.

Въ Кинематикъ было указано, что для изученія движенія твердаго тъда, парадлельнаго неподвижной плоскости, достаточно разсмотръть движеніе той плоской фигура, которая получается при пересъченіи тъда какою-либо илоскостью, парадлельной неподвижной; мы возьмемь ту фигуру, въ плоскости которой заключается центръ тяжести тъда; эту плоскость примемъ за плоскость XOO, тогда для опредъленія движенія тъда достаточно опредълить движеніе центра тяжести (его координати x_e , y_e) и уголь поворота (φ) фигуры вокругь пентра тяжести, какъ функціи времени.

Для опредёленія трехъ неизвёстных x_c , y_c и ϕ нужны гри уравненія; два изъ нихъ даетъ законъ движенія центра тяжести, третье — законъ моментовъ въ примѣненіи къ вращенію вокругъ оси, проходящей черезъ центръ тяжести.

Если моменть инерціи тёла относительно оси, проведенной черезь центръ тяжести перпендикулярно къ плоскости фигуры ($\parallel \mathcal{O} \mathcal{X}$), обозначинь черезь \mathcal{S}_c , а сумму моментовь всёхъ приложенныхь къ тёлу силъ относительно той же оси черезь \mathbf{L}_c , то дифференціальныя уравненія движенія тёла будуть:

$$\mathcal{M}.x_{c}^{*} = \sum X,$$

$$\mathcal{M}.y_{c}^{*} = \sum Y,$$

$$\mathcal{J}_{e}.\phi^{*} = L_{c}.$$
(5)

Если данное тёло несвободно, то въ эти уравненія мы должны ввести какъ реакціи (мермальныя) опоръ, такъ и силы тренія. При движеніи тёла по вёкоторой поверхности, предполагая, что движеніе параллельно вёкоторой плоскости, различають три случая движенія; - говорять, что тёло совершаеть:

- 1) скольженіє по поверхности, когда точка прикосновенія тёла къ данной поверхности сохраняеть неизийнно свое положеніе на поверхности тёла, т.е. когда путь, проходимый точкой прикосновенія по тёлу равень нулю;
- 2) катанів, когда пути, проходимые точкою прикосновенія по тёлу и по поверхности, имёють одинаковую длину;
- 3) скольженіе, соединенное съ каманівыт, когда длины путей, проходимых точкою прикосновенія по тёлу и по поверхности имёють различныя длины.

Во всёхъ этихъ случаяхъ, вообще говоря, существують силы тренія, дёйствующія въ общей касательной плоскости.

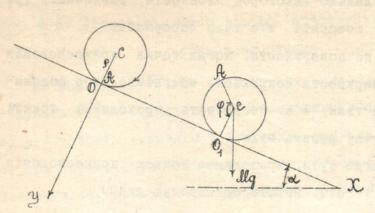
Опыты ноказали, что отношеніе силы тренія къ нормальной реакціи опоры зависить только отъ степени шероховатости соприкасающихся поверхностей, т.е. отъ матеріала и его обработки, и при существованіи скольженія, хотя бы и соединеннато съ катаніемъ, равно нікоторой постоянной величинь, называемой коэффицієнтомъ динамическаго тренія; — коэффицієнть динамическаго тренія вообще меньше коэффиціента статическаго тренія.

Примъръ. Разсмотримъ движеніе тяжелаго, однороднаго круглаго цилиндра по наклонной плоскости, составляющей съ горизонтомъ уголъ \propto (не - 90°), причемъ будемъ предполагать,
что существуетъ сила тренія между плоскостью и цилиндромъ.

Ось ОХ направинь по линіи наибольшаго ската внязь (черт. 102), ось ОУ также внязь. Обозначинь: радіусь пилиндра , масса его М , коэффиціенть динамическаго тренія & .

ygaenenik (6), songenes av cospenests,

Пусть въ начальный моменть



 $t_0 = 0$; $(x_0)_0 = 0$, $(y_0)_0 = -0$, $\varphi_0 = 0$,

и скорость имлиндра равна нулю.

Обозначая

нормальную реакцію плоскости черезъ

Yepmexs 108.

Я, а силу тренія черезь Г (Г- k.Я), получимь на основаніи уравненій (5) слёдующія дифференціальныя уравненія движенія:

$$\frac{\text{dl. } x_o^* = \text{dl. } g. \sin \alpha - F,}{\text{dl. } y_o^* = \text{dl. } g. \cos \alpha - \Re,} \qquad (5')$$

Очевидно, разстояніе центра тяжести цилиндра отъ оси ОХ постояню:

сявдовательно:

и на основаніи второго изъ уравненій (5') находимъ:

Такимъ образомъ, сила тренія будетъ:

$$F = k.llg.cos x$$
.

Подставляя найденную величину силы тренія въ первое изъ уравненій (5'), получимъ по сокращеніи на Ш

$$x_e^* = d.(\sin \alpha - k \cos \alpha) = const.;$$

откуда, принимая во внимание начальныя данныя, находимъ:

$$x'=q.t.\cos\alpha.(tq\alpha-fe),$$

B

$$x_e = \frac{1}{2} \cdot d \cdot t^2 \cos \alpha \cdot (tg\alpha - k)$$
.

Подставляя величину силы тренія въ третье изъ уравненій (5'), получинь по сокращеніи на М. Q:

$$\varphi'' = \frac{2.k.d.cus\alpha}{.9}$$
;

откуда, принимая во вниманіе начальныя условія, найдемь:

$$\varphi' = \frac{2k}{\varphi} \cdot q \cdot t \cdot \cos \alpha,$$

$$\varphi = \frac{k}{\varphi} \cdot q \cdot t^2 \cos \alpha.$$

H

Разсмотримъ какое дниженіе будеть совершать нашъ цилиндръ при различнихъ значеніяхъ коэффиціента тренія.

Скольженіе будеть, очевидно, тогда, когда уголь ϕ все время будеть равень нулю, что возможно только при k=0, т.е. при условім, что тёло и наклонная плоскость идеально/гладкія.

Разберенъ случай, когда коэффиціенть « не равенъ нулю. Путь, проходимый точкою прикосновенія по наклонной плоскости, равенъ:

а путь, проходимый ею по поверхности цилиндра, равенъ:

Разница длинъ обоихъ путей будеть:

$$x_c - \varphi \cdot \varphi = \frac{1}{2} \cdot g \cdot t^2 \cos \alpha (tq\alpha - 3k)$$
.

Отсюда слёдуеть, что когда

 $tg \propto > 3k$,

т.е. когда

$$k < \frac{1}{3} \cdot \log \alpha$$
.

тогда ме имъемъ случай скольженія, совдиненного съ команівиъ; когда же

$$k = \frac{1}{3} \cdot tg \propto$$

получаемъ, какъ предёльный случай для нашихъ формулъ, случай имстато катанія; при большихъ значеніяхъ коэффиціента тренія:

$$k > \frac{1}{3} \cdot \log x$$
,

наши формулы не имъють мъста.

TABAX.

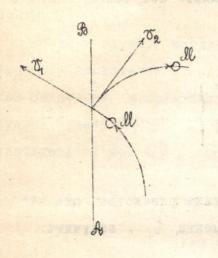
TEOPIS YAPA.

§ 1. Наипненіе количества движёнія и импульсь силы.

При движеніи тёла (въ частности, матеріальной точки), встрёчаются такіе случаи, въ которых скорость тёла значительно измёняется въ чрезвычайно малый промежутокъ времени.

Такое явление называется ударом в.

Какъ примеръ можно указать ударъ упругаго шара о стенку. Въ моментъ встречи со стенкою $\# \mathcal{B}$ (черт. 104) шаръ имель не-



которую скорость \mathcal{V}_1 , стражается же онь отъ ствеки со скоростью \mathcal{V}_{χ} которая отличается отъ предыдущей, вообще говоря, и по величинъ и по направленію.

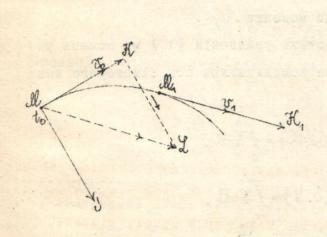
Измѣненіе скорости v_1 въ скорость v_2 происходить въ столь малий промежутокъ времени, что обыкновенно говорять, хотя не точно, что скорость измѣняется мінофенно; — перемъщеніемъ тѣла (точки) за этотъ промежутокъ времени, представляющій

Чертежь 104.

продолжительность удара, всегда пренебрегають.

Разсмотримъ приращеніе количества движенія матеріальной точки за нікоторый промежутокъ времени, т.е., геометрическую разность между количествами точки въ конців и въ началі этого промежутка.

Если МК (черт. 105) количество движенія точки въ моменть



Tepmext 105.

to, M₂K₄ - количество движенія въ моменть t₄ и если ML # M₂K₄ то RL и будеть геометрическое приращеніе количества движенія.

Изъ дифференціальныхъ уравненій движенія точки

$$mx'' = X$$
,

 $my'' = Y$,

 $mx'' = Z$,

гдё X , У , Z , обозначають проекціи равнодійствующей всёхь силь, приложенных къ точкё *), помноживь об'є части каждаго изъ нихъ на dt , получимъ:

$$d(m,x') = X.dt,$$

$$d(m,x') = V.dt,$$

$$d(m,x') = Z.dt.$$
(1)

Интегрируя объ части каждаго изъ этихъ равенствъ отъ нъкотораго момента $t_{\rm o}$ до нъкотораго исмента $t_{\rm o}$, получичъ:

$$(m.x')_{1} - (m.x')_{0} = \int_{t_{0}}^{t_{1}} X dt,$$

 $(m.y')_{1} - (m.y')_{0} = \int_{t_{0}}^{t_{1}} X dt,$
 $(m.x')_{1} - (m.x')_{0} = \int_{t_{0}}^{t_{1}} Z dt.$
(1')

Въ лѣвихъ частяхъ уравненій (1) имѣемъ проекцім на координатния оси геометрическаго приращенія количества движенія за время стъ момента t, до момента t, .

Интегралы въ правыхъ частяхъ уравненій (1) мы можемъ разсматринать, какъ проекціи на координатныя оси нёкотораго вектора 5:

S.cos(S, X) =
$$\int_{t_0}^{t_1} \mathbf{X} dt$$
,
S.cos(S, Y) = $\int_{t_0}^{t_1} \mathbf{Y} dt$,
S.cos(S, X) = $\int_{t_0}^{t_1} \mathbf{Z} dt$.

^{*)} Въ число этихъ силъ, когда точка несегододка, ехедить и реакція поверхности или реакція кривой.

Векторъ δ , опредъляемий этими проекціями, называется импульсомь силы $F(\mathbf{X},\mathbf{Y},\mathbf{Z})$ за время отъ момента t_o до мочента t_i *).

Въ томъ случав, когда сила во все время отъ \mathcal{V}_{\circ} до \mathcal{V}_{\prec} сстаняеть постоянное направленіе, то импульсь ея направлень по той же прямой, и если величина силе равна F, то величина импульса будеть $\int_{\mathcal{V}_{\circ}}^{\mathcal{V}_{\circ}} F_{\cdot} dt$. Пусть, напримъръ, сила F остается параллельной оси $\mathcal{O}^{\mathcal{Z}}$, тогда, очевидно:

$$J.\cos(J,X) = J.\cos(J,Y) = 0,$$

 $J.\cos(J,X) = J = \int_{t_0}^{t_1} \mathbf{F}.dt.$

Если при постоянствъ направленія сила постоянна по величини, то импульсь силь равенъ произведенію величины ея на промежутокъ времени:

Примпръ. На точку дъйствуетъ сила тяжести. Ось 0% направинъ по вертикали вверхъ. Очевидно:

Проекціи импулься силе тяжести на координатныя оси будуть:

$$S.cos(S,X)=0$$
,
 $S.cos(S,Y)=0$,

^{*)} Безконечно малий векторъ, проекціи котораго на коор. оси равны произведеніямь: Xdt, Ydt, Zdt называется элемен на риши и импульсом в сили: онъ всегда направлень по направленію силы и равень произведенію величины силы на осзконечно малий промежутокь времени.

вначить импульсь по величинь равень:

и направлень по вертикали внизъ.

Если сила изминяеть свое направление за время отъ t_0 до t_1 , то для опредъления импульса силь им должны знать, какими функціями времени выражають ся проекціи на координатныя оси.

Уравненія (1) выражають слёдующее предложеніе:

Геометрическое прираженів количества движенія точни за нпкоторый промежуток врежени по величинь и направленію равно импульсу силы, къ точки приложенной, за тоть же промежутокъ времени *).

Это можно выразить и однимъ геометрическимъ уравненіемъ:

Уравненіе (2) позволяеть намь рёшить двё задачи.

1) Зная измъненіе скорости точки за нъкоторый промежутокъ времени, опредълить импульсъ силы за тотъ же промежутокъ.

Зная измёненіе скорости, знаемъ измёненіе количества движенія Если МК и МХ (черт. 101) количества движенія въ моменты t, и t, то. МS# КХ и есть импульсь силь.

2) Зная скорость точки въ моментъ t_o и импульсъ силы за промежутокъ времени отъ t_o до $t_{\rm q}$, опредёлить скорость въ моментъ $t_{\rm q}$.

Если MK - количество движенія въ моментъ t_0 , RL#MS - импульсь силы за промежутокъ времени стъ t_0 до t_1 , то ML есть количество движенія mv_1 въ моментъ t_4 ; раздёляя его на m найдемъ скорость v_4

^{*)} Уравненія (1) выражають такое же предложеніє для оезконечне малаго промежутка времени.

Если скорость точки въ моментъ t_o равна нулю (v_o = 0), тогда импульсъ силы за время отъ t_o до t_i равенъ но величинъ и направленію количеству движенія точки въ моментъ t_o :

Въ случав постоянной (по величине и направлению) силь А., на основании вышеизложеннаго при v. = 0 будемъ иметь:

откуда

т.е. въ этомъ случай для полученія нёкоторой скорости мы должны приложить во столько разъ большую силу во сколько разъ будетъ меньше промежутокъ времени, въ теченіє котораго она должна дёйствовать.

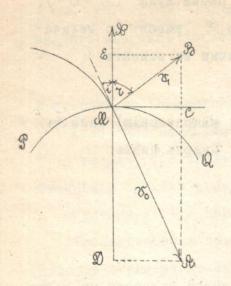
Вообще, сила, которая дёйствуеть во время удара и обусловлинаеть быстрое, значительное измёненіе скорости, такъ велика, что по сравненію съ нею такими силами, какъ силы тяжести, силы притяженія и отталкиванія, можно пренебрегать. Въ случав удара шара о стёнку (точки о поверхность) чрезвычайно быстрое измёненіе скорости шара (точки) производить реакція стёнки (поверхности), направленная по нормали къ послёдней.

§ 2. Ударъ точки о поверхность.

Опредёлимъ скорость точки послё удара ея о неподвижную поверхность.

Пусть точка \mathcal{M} (черт. 106) встрачаеть поверхность \mathfrak{P} $\mathbb Q$ со скоростью v, которая составляеть съ нормалью $\mathcal K$ къ поверхно-

[&]quot;TROPETHYECKAS MEXAHIKA" 4 II. I pof. H. B. MEMEPCKIN.



Чертежь 106.

сти вёкоторый уголь, равный $(180^{\circ}-v)$, причень уголь v навнается углом в паденія; ватёмы точка отражается оть поверхности съ вёкоторою скоростью v_{i} , которая соспавляеть съ нормалью уголь v_{i} , назневеный углом в отраженія.

Найденъ скорость v_1 . Пренебрегая, на основаніи сказанняго въ контъ § 1, всёми силами, приложенении къ точкъ, кромъ

реанціи поверхности, замічаемь, что, такь какь эта реакція постоянно направлена по нормали ММ, то импульсь силь все время направлень по этой нормали, значить и геометрическое изміненіе количества движевія, а слідсвательно, и геометрическое изміненіе скорости, направлено все время по нормали ММ.

Такимъ образомъ, измѣненіе скорости АВ II МУ. Отсюда слѣдуетъ, что при ударѣ точки о поверхность, проекціи скоростей у и у на касательную плоскость одинаковы и равне МС (гдѣ МС ДМУ), т.е.:

Для нахожденія проєкцім скорости v_4 на нормаль, надо принять во вниманіе упругія свойства точки и поверхности, о которую точка ударяется.

Степень упругости характеризуется нёкоторым коэффиціентомъ k , который називается коэффиціентом возстановленія.

Коэффиціенть возстановленія заключается всегда въ преділехь оть 0 до 1:

$$0 \le k \le 1$$
.

Въ случай совершенной упругости: k-1; въ случай совершенной упругости k-0, — въ случай несовершенной упругости:

Проекція скорости U_1 на нормаль выражается въ зависимости отъ коэффиціента возстановленія и проекціи скорости U_o слёдующимь образомь:

Уравненія (3) и (3,) дають намъ возможность опредблить скорость \mathcal{V}_{i} , эсли извёстна скорость \mathcal{V}_{o} и коэффиціенть возстановленія: находимъ проекціи скорости \mathcal{V}_{o} на касательную плоскость и на нормаль:

иножниъ МД на коэффиціенть возстановлевія:

геометрическая сумма векторовь МС и М6 и есть скорость V₄.
Дёля равенство (3) на (3,) находими:

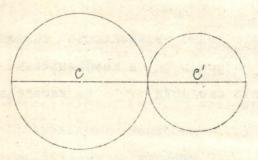
откуда:

т.е. коэффиціенть возстановленія есть отношеніе тангенса угла паденія къ тангенсу угла отраженія, — это обстоятельство посволяеть намь опредёлять коэффиціенть возстановленія изь опи-

§ 3. Соударение шаровъ. *)

При соудареніи двухъ шаровъ ударъ называется прямымъ топда, когда эти шары не вращаются и при томъ скорости ихъ центровъ направлены по прямой, соединяющей центры.

Пусть даны два шара, центры которыхь С и С', а массы соотвётственно т и т.



Чертежь 107.

соотвётственно m и m' (черт. 107).

Обозначимъ: черезъ

тотъ моментъ, въ

который шары сталкива
втся между собой: скорости шаровъ С и С'

въ этотъ моментъ сост-

вътственно черезъ ° и и , затъмъ черезъ тотъ моментъ, когда ударъ окончится, и соотвътственныя скорости шаровъ черезъ ° и и .

Легко видёть, что ударъ шаровъ произойдеть въ моменть t_o только при томъ условіи, что $v_o > u_o$.

Послё встрачи шаровь вь одной точке пентры ихъ начинають сближаться, такъ что происходить деформація шаровь около точки встрачи (первый акть удара). Этой деформаціи противодёйствують силь реакцій, которыя стремятся раздвинуть шары и про-изводять, слёдовательно, въ теченіе перваго акта удара отри-

^{*)} Высоды, къ которымъ мы приходимъ въ этомъ §-ъ, импють приложение, напримъръ, при разсмотрънии вопросовъ о ковить.

цательную работу. Въ нёкоторый моменть разстояніе между центрами становится наименьшимъ и мары стремятся затёмъ возстановить свою форму (второй актъ удара), - силы реакцій производять положительную работу; наступаеть опять моменть, когда мары прикасаются въ одной точкё и ударь окончень.

Опредёлимъ скорости шаровъ послю пряжого удара, если извёстны скорости до удара.

Воспользуемся прежде всего закономъ движенія центра тяжести. Внёшними силами, напримёръ, силами тяжести, мы при ударё пренебрегаемъ, принимая во вниманіе лишь реакціи, которыя какъ силы внутреннія, на движеніе центра тяжести не имёютъ никакого вліянія, слёдовательно, общій центръ тяжести обоихъ шаровъ движется прямолинейно и равномёрно и потому послё удара онъ имёетъ ту же скорость, что и до удара. Такъ какъ ударъ прямой, то эта скорость выразится слёдующимъ образомъ:

откуда:

Разсиотримъ затёмъ отдёльно три случая.

І случай. Ударт совершенно неупругих шаровъ.

Въ этомъ случав имветь место только одинъ первый актъ удара, т.е. шаря, сблизившись, деформируются и остаются въ состояни деформации. По окончании удара оба шара получають одну и ту же скорость:

На основаніи уравненій (4) и (5), находимъ:

Въ частномъ случав, когда т=т!, имвемъ:

Посмотримъ, какъ измѣняется живая сила при ударѣ совершенно веупругихъ шаровъ. Живая сила въ моментъ t_o будетъ:

а въ моменть t,:

Разность живыхъ силь въ моменты to и to будеть:

= 2(m+m!) (m² v²+mm v²+mm u²+m! u²+m! u²-m² v²-2 m.m! v.u.-m² u²) = m.m! (v²+u²-2v; u)=

Отсида видимъ, что разность между живою силом въ моментъ t всегда ноложительна, слёдовательно, при неупругомъ ударё всегда происходить померя живой сили; по закону сохраненія энергіи часть живой сили превращается въ теплоту.

Величина того *импуль*са, который реакція производить при ударт, равна изміненію количества движенія того или другого шара, - она равна:

Подставляя сюда вивсто скорости u_q найденное для нея ви-

Если бы мы знали промежутскъ времени, то раздёдивъ на вего найденный импульсъ, мы бы опредёдили среднюю величину реакцін.

II случай. Ударт совершенно упругихъ шаровъ.

Въ этомъ случай за первымъ актомъ удара слёдуетъ второй актъ, въ теченіе котораго шары возстановляють свою первоначальную форму, и ихъ реакціи производять положительную рабсту, равную по величний отрицательной работй производимой реакціей во время перваго акта. Такимъ образомъ, вся работа реакцій за время удара равна нумю; поэтому сумма живихъ силъ послё удара равна суммё живихъ силъ до удара:

$$\frac{m.v_*^2}{2} + \frac{m'u_*^2}{2} = \frac{m.v_*^2}{2} + \frac{m'u_*^2}{2};$$

откуда имвемв:

$$m(v^2 - v^2) - m'(u^2 - u^2)$$
 (6)

Уравненія (6) и (4) позволяють нашь найти неизвёстныя скорости У и и. . Изъ уравненія (4) питемъ:

$$m(v_1-v_0)=m'(v_0-v_1)$$
 (7)

Дёля почленной (6) на (7), находимъ:

откуда:

H

Подставляя въ уравнение (7) вийсто v_4 найденное для него вкражение черезъ u_4 , получимъ:

Прибавияя из обёниз частямь этого уравненія по тим, найдемь:

откуда:

Въ частномъ случав, когда массы шаровъ равны ттт , тогда:

т.е. шары обмёниваются скоростями.

III случай. Ударъ не вполны упругихъ шаровъ...

Этоть случай стличается отъ предыдущаго темь; что здёсь во время второго акта удара первоначальная форма шаровь возстановляется не вполнъ, поэтому сумма работъ реакцій акта удара будетъ величина отрицательная и, слёдовательно, имъетъ мъсто потеря живой силы.

Въ случат совершенно упругихъ шаровъ уравнение (8) давало:

когда же шары не вполнъ упруги, нивемъ:

$$v_1 - u_1 = k(u_0 - v_0), \qquad (9)$$

коэффиціенть возстановленія.

Изъ уравненія (9) находимъ:

Подставляя въ уравнение (7) вийсто и его веражение черезъ У, получииъ:

Вычитая изъ объихъ частей этого равенства т. у., найдемъ:

$$(m+m!).(v_1-v_0)=(1+k!).m!.(u_0-v_0);$$

откуда:

Подобнямь же образомъ найдемъ:

Формулы (10) и (10,) суть общія для всёхь случаєвь прямого удара шаровь: мы получимь изъ нихъ скорости v_{\downarrow} и v_{\downarrow} , полагая k=0 въ случав совершенно неупругихъ шаровъ, и, полагая k=1, въ случав совершенно упругихъ шаровъ,

Коэффиціенть возстановленія є опредвляется изъ опита сладующимь образомь: заставляють шарикь падать на неподвижную плоскость, которую, очевидис, можно разсматривать, какь поверхность шара безконечно большого радіуса и безконечно большой массы.

Такинъ образонъ, въ этомъ случав m'= 60, u_o-0, и формулы (10) и (10₄) даютъ намъ:

$$v_4 - v_0 - (4 + \%) \cdot v_0 = -\% \cdot v_0$$
, (10')

$$u_{i}=0$$
 (10)

Если шарикъ падаетъ съ висоти h, то, какъ извёстно, онъ упадаетъ на плоскость со скоростью:

Если по отражении шарикъ ноднимается на висоту h_{ij} , то онъ, очевидно, отразился со скоростью

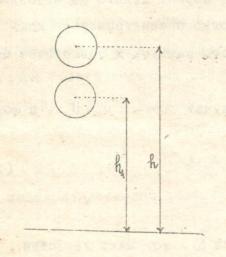
Такимъ образомъ:

Принимая во вниманіе уравненіе (10,), находимъ

откуда:

Измёряя высоти h и h, . найдень по этой формулё коэффиціенть возстановленія. Такинь путень найдемь для слоновой кости k = 0, 8, для стали k = 0, 5.

Все сказанное въ \$ 3 о соударении шаровъ можно распространить на случай каких в угодно таль, если только ударъ пряной,



Чертехъ 108.

т.е., если соударяющіяся гёла не вращаются и если скорости имъ центровъ тяжести направлене по прямой, соединяющей центры.

Примёрь: вколачиваніе гвоздя молсткомъ.

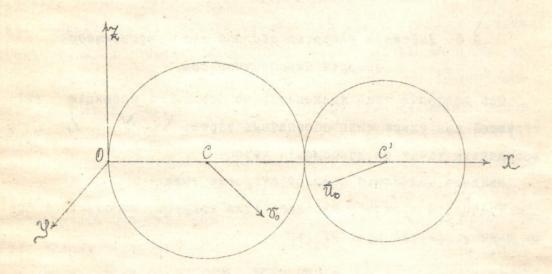
§ 4. Rocod ydapr.

Пусть дана дна мара, центре которых суть С и С (черт. 109); масси соотвётственно т и т , скорости въ начальный моменть удара t , соотвётственно v , и и , а въ конечный моменть t : v и и .

Окорости V. и V. составляють съ линіею центровъ угли, не равние нулю и 180°.

На основаніи изейстнаго закона центръ тяжести каждаго изъ этикъ шаровъ движется такъ, какъ если би въ немъ била сосредоточена вся масса соствътственнаго шара, и къ нему била приложена реакція другого шара (остальными силами мы пренебрега-

Измёненіе количества движенія каждаго изъ центровъ С и С' но величине и направленію равно импульсу реакціи другого мара, но эта послёдняя все время направлена по общей нормали (линіи центровъ), слёдовательно, импульсь ея направлень по линіи центровъ, поэтому измёненіе количества движенія, а слёдовательно и измёненіе скорости каждаго центра направлено по той же прямой СС'.



Чертекъ 109.

Ириниая линію центровь за ось ОХ, ме можемь, на оснонаціи только что сказаннаго, утверждать, что проекцін скоростей центровь С и С'на оси ОУ и ОХ остаются неизмѣненми за все время удара, а измѣняются линь проекцін этихь скоростей на ось ОХ.

Такимъ образомъ, ми можемъ написать:

$$v_1 \cos(v_1, X) = v_0 \cos(v_0, X) + \frac{1}{m}$$

 $v_1 \cos(v_1, Y) = v_0 \cos(v_0, Y)$,

$$v_1.\cos(v_1, \mathcal{X}) = v_0.\cos(v_0, \mathcal{X}),$$
 $v_1.\cos(v_1, \mathcal{X}) = v_0.\cos(v_0, \mathcal{X}) - \frac{1}{m},$
 $v_1.\cos(v_1, \mathcal{X}) = v_0.\cos(v_0, \mathcal{X}),$
 $v_1.\cos(v_1, \mathcal{X}) = v_0.\cos(v_0, \mathcal{X}),$
 $v_1.\cos(v_1, \mathcal{X}) = v_0.\cos(v_0, \mathcal{X}).$

По отношенію къ проекціямъ скоростей на ось ОХ примѣнимо все то, что относится къ случаю прямого удара.

§ 5. Дийствіе удара на твердое тило, вращающееся вокругь неподвижной оси.

Ось вращенія тёла принимаемь за ось ${\Bbb C}$; проекціи дёйствующей при ударё силы обозначимь черезь X , Y , Z , а координаты точки ея приложенія черезь x , y , z .

Найдемъ измънение угловой скорости тъла.

Уравненіе вращенія твердаго тёла вокругъ неподвижной оси въ данномъ случай намъ даетъ:

M.
$$e^{x} \frac{d^{x} \varphi}{dt^{x}} = x \mathbf{y} - y \mathbf{X}$$
,

гдв о радіусь внерціи тала относительно оси вращенія.

Помножимъ объ части этого уравненія на dt и проинтегрируемъ въ предълахъ отъ t, до t, при этомъ координаты х и
у точки приложенія силь мы вынесемъ за знаки интеграловъ, считая ихъ постоянными на томъ основаніи, что перемѣщеніемъ тѣла
за время удара всегда пренебрегаемъ; получимъ:

$$dl. p^{2}(\omega_{1}-\omega_{0}) = x \int_{t_{0}}^{t_{1}} \mathbf{y} dt - y \int_{t_{0}}^{t_{1}} \mathbf{x} dt$$

(гдъ $\omega_{\rm o}$ и $\omega_{\rm i}$ обозначають угловую скорость въ моменты . $t_{\rm o}$ и $t_{\rm i}$) или

$$\mathcal{M}. \, \varrho^2(\omega_1 - \omega_0) = x. \, \partial_y - y. \, \partial_x \,, \, \dots \, (11)$$

гдъ 🗽 и 🐧 суть проекціи на оси ОХ и ОУ импульса силы, дъйствующей при ударъ.

Уравненіе (11) выражаеть, что при дёйствій удара на твердое тёло, вращающееся вокругь неподвижной оси, произведеніе момента инерціи на приращеніе угловой скорости равно моменту импульса относительно оси вращенія.

Съ помощью уравненія (11) мы можемъ по даннымъ: удару (импульсу), угловой скорости въ началь удара и моменту инерціи тъла, опредълить ту угловую скорость, которую тъло получить посль удара, и обратно, зная приращеніе угловой скорости за время удара и моменть инерціи тъла, ин можемъ опредълить моменть импульса, которий назинають иногда "импульсивнымъ моментомъ".

Въ частномъ случат, когда тёло до удара находится въ покот (ω_0 = 0), ме съ помощью уравненія (11) можемъ опредёлить тотъ импульсивный моментъ, который нужно приложить, чтобы ссобщить тёлу угловую скорость ω_1 : - онъ будетъ, очевидно равень $M\rho^2\omega_4$.

Перейдень къ опредълению того удара, который испытываеть ось при данномъ импульсв.

Ось вращенія примень за ось \mathcal{O} х, ось \mathcal{O} х направимь по той прямой, по которой располагается кратчайшее разстояніе между осью вращенія и даннымь импульсомь.

За точку приложенія импульса беремъ точку \mathfrak{I} ($\mathfrak{I}_{\mathfrak{I}}$, $\mathfrak{I}_{\mathfrak{I}}$, $\mathfrak{I}_{\mathfrak{I}}$).

Обозначимъ проекцін силы, соотвётствующей разсматриваемому импульсу черезъ X=0 , Y , Z ; тогда уравненія движенія пентра инерціи представятся въ видё:

$$\begin{aligned}
&\mathcal{L}_{x_{c}^{"}} - X_{+}^{'}X^{"}, \\
&\mathcal{L}_{y_{c}^{"}} - Y_{+}Y_{+}^{'}Y^{"}, \\
&\mathcal{L}_{x_{c}^{"}} - Z_{+}Z_{+}^{'}Z_{-}^{"}0,
\end{aligned} (12)$$

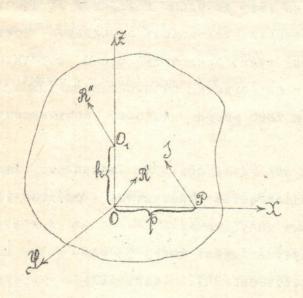
а уравненія моментовь вь зиді:

$$-\sum_{i=1}^{n} m_{i} x_{i} y_{i} = -h.V',$$

$$\sum_{i=1}^{n} m_{i} x_{i} x_{i}^{i} = -pZ + h.X,$$

$$\text{ell } \rho^{2} \frac{d^{2} \rho}{d f^{2}} = pV.$$
(18)

X', Y', Z' обозначають здёсь проекціи реакціи \mathcal{R}' въ точкё \emptyset ... а X', Y', Z' проекціи реакціи \mathcal{R}'' въ точке \emptyset .



gepmens 110.

кахъ 0 и 0, :

Послёдним из уравненій (13) мы уже пользовались выше.

Умножемь объ части маждаго изт уравненій (13) и (12) на cit и проинтеграруемь въ предалахь отъ t, до t, .

Вводя слёдующія сокращення обозначенія для проекцій импульсовъ ражкцій въ точ-

ни получинь:

$$\begin{aligned}
&\text{ell.}[(x_o')_{+} - (x_c')_{o}] = a' + a'', \\
&\text{ell.}[(y_o')_{+} - (y_o')_{o}] = b' + b'', \\
&0 = \int_{\infty} + c' + c'';
\end{aligned}$$
(12)

И

$$\sum_{i=1}^{n} \frac{x_{i}[(y_{i}^{i})_{1} - (y_{i}^{i})_{0}] = hb'',}{\sum_{i=1}^{n} \frac{x_{i}[(x_{i}^{i})_{1} - (x_{i}^{i})_{0}] = -p \sum_{x} + h.d'',}}$$
(13')

 $M \cdot \varrho^2(\omega_1 - \omega_0) = \varrho \cdot S_y$, гда $S_x = 0$, S_y , суть проекціи даннаго кипульса, приложеннаго въ точка $\mathcal F$.

Такъ какъ при вращении тела около оси всобще

а въ частности:

то уравленія (12') и (13') ин можемъ переписать въ видь:

If
$$x_c(\omega_1 - \omega_0) = \alpha' + \alpha''$$
,

If $x_c(\omega_1 - \omega_0) = \beta_y + \beta' + \beta''$,

$$0 = \beta_y + c' + c''$$
;

(121)

$$\left.\begin{array}{l} & & & \\ &$$

ГДВ

$$D = \sum_{i} m_i y_i x_i,$$

$$E = \sum_{i} m_i x_i x_i,$$

Н

дентробёжные моменты инерпіи.

Зная $S_{-}=0$, S_{y} , S_{1} , затъмъ h , D , E и положеніе центра тяжести (x_{c} , y_{c}) ми сначала съ помощью послёдняго изъ уравненій (13") находимъ приращеніе угловой скорости: $\omega_{1}-\omega_{0}$, а подставляя найденное для него значеніе въ остальныя изъ уравненій (13") и уравненій (12"), найдемъ боковые удары на ось (α' α'' b' , b'') и сумиу ударовъ по оси (c' + c'').

Емведемъ теперь условія, нвобходимыя и достаточныя для того, чтобы ось тъла совершенно не испытывала удара въ то время, когда само тъло ударъ получаетъ, т.е. чтобы:

$$\alpha' = 0$$
 , $\alpha' = 0$,
 $\beta' = 0$, $\beta'' = 0$,
 $\alpha' + \alpha'' = 0$.

Изъ перваго изъ уравненій (12") слёдуеть, что для этого необходимо, чтобы - это условіє выражаєть, что центрь тяжести должень лежать въ плоскости ZOX, т.е. въ плоскости, проходящей черезь ось перпендикулярно къ направленію удара.

Второе изъ уравненій (12") вполна опредаляеть ту точку, въ которой ударь должень быть талу нанесень.

Въ самомъ дълъ, это уравнечие требуетъ, чтобы:

HO

$$\omega_4 - \omega_0 = \frac{p \cdot J_q}{M \cdot g^4}$$
;

следовательно:

$$\frac{x_{c} \cdot b}{s^{2}} = 1$$

или

$$p = \frac{p^2}{\alpha_e}, \qquad \text{and } p = \frac{p^2}{\alpha_e}$$

т.е. разстояніе ф должно быть равно квадрату плеча инерціи тёла относительно оси вращенія тёла, раздёленному на разстояніе центра тяжести тёла отъ этой оси. Съ подобныть выраженіемь мы уже встрѣчались, изучая колебаніе физическаго маятника: оно есть не что иное, какъ разстояніе между осью привѣса и осью качаній, т.е. приведенная длина физическаго маятника.

Третье изъ уравненій (12") требуеть, чтобы $J_x = 0$, но такъ канъ и $J_x = 0$, то необходимо, чтобы $J_y = \pm J$, значить импульсь J должень бить перпендикуляревь къ плоскости \mathfrak{XOZ} , т.е. къ той плоскости, въ которой заключается ось вращенія и центръ тяжести.

Наконецъ, первыя дна изъ уравненій (13") требуютъ, чтобы центробъжные моменты инерпін Д и & были нули, т.е., чтобы ось вращенія была главною осью инерціи тъла въ точкъ 0.

[&]quot;TROPETHYECKAR MEXAHUKA". V.II. II pog. N. B. MEN EPCKIR.

Всё перечисленныя условія необходимы, но они и достаточны, потому что, если они удовлетворяются, то

$$a' = 0$$
, $a'' = 0$,
 $b' = 0$, $b'' = 0$,
 $c' + c'' = 0$.

Итакъ, для того, чтобы ось вращенія не испытывала удара, необходины и достаточны слъдующія три условія

- 1) Ударъ долженъ быть направленъ перпендикулярно къ плоскости, проведенной черезъ ось гращенія и центръ тяжести тъла;
- 2) ударъ долженъ быть расположенъ въ плоскости, перпендикулярной къ оси вращенія и пересъкающей эту ось въ такой точкъ (), для которой ось вращенія есть главная ось инерціи тъла, и 3) разстояніе удара отъ оси гращенія должно равняться разстоянію отъ этой оси, какъ оси привъса, до соствътствующей оси качаній.

Точка приложенія удара 3° въ этомъ случай называется центромъ удара.

Выведенныя три условія принимаются во вниманіе при уст-

Примъръ. Валлистическій маятникъ.

Баллистическій маятникъ - это приборъ, служащій для измѣренія скорости снаряда.

Онъ состоить изъ пріемника (цилиндра, открытаго со стороны одного изъ основаній), наполненняго землей и подвіженнаго при посредстві рамы къ горизонтальной оси, вокругь которой онъ можеть вращаться (черт. 111). Снарядь, вступающій въ пріемникъ, производить отклоненіе маятника, по величинь котораго нетрудно найти скорость снаряда.

Введемъ обозначенія:

 $11.k^2$ - моменть инерціи маятника относительно оси вращенія:

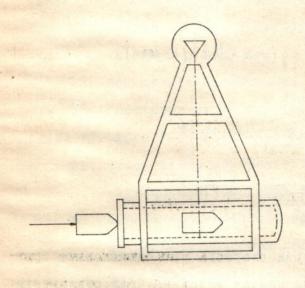
l - разстояніе пентра тяжести маятника стъ оси вращенія;

т - масса снаряда

о - скорость, съ которою снарядъ вступаеть въ цилиндръ;

а - разстояніе центра тяжести снаряда отъ оси;

⇒ угловая скорость, которую получаетъ маятникъ, выве-



Yepmexs 111.

денный изъ состоянія покоя вслідствіе удара снаряда;

д - уголъ наиболь шаго отклоненія маятника.

Количества движенія снаряда въ началь и въ конць удара равны соответственно то и толу, следовательно, импульст, который снарядь сообщатель маятнику, равень:

а моменть этого импульса равень:

Моментъ количества движенія самого маятника, который въ началь удара имёль скорость нуль, а въ концё получиль угловую скорость ω , послё удара будеть, очевидно, $\mathcal{U}.k^{1}.\omega$.

Приращеніе момента количества движенія, котороє получиль маятникъ, должно бъть равно моменту импульса:

откуда

$$v = \frac{\text{ll.} k^2 + ma^2}{m a} \cdot \omega . \tag{14}$$

Выразимъ угловую скорость ω черезъ уголъ отклоненій d, пользуясь закономъ живой силь.

Сила эдёсь дёйствующая, именно, сила тяжести, имёеть потенціаль, слёдовательно, приращеніе живой силы равно разности значеній силовой функціи въ концё и въ началё удара:

$$-\left[\frac{1}{2} m.a^2.\omega^2 + \frac{1}{2}.ll.k^2.\omega^2\right] = mg.a.\cos a - ill.g.l.\cos a - m.g.a, - ill.g.l,$$

или

откуда:

И

$$\omega = 2.\sqrt{q_1(m.\alpha + dl.l) \cdot \sin \frac{d}{2}} \cdot \sin \frac{d}{2}.$$

Отсюда слёдуеть, что угловая скорость при одинаковых прочихь условіяхь пропорціональна синусу половины угла отклоненія маятника.

Такинъ образонъ:

$$v = \frac{2.(m.a + dl.l)}{m.a} \cdot \sqrt{a.q} \cdot \sin \frac{a}{2}$$

Нетрудно видёть, что первыя дна условія, необходимыя и достаточныя для того, чтобы ось нашего маятника не испытывала удара, выполняются всегда; третье же условіе требуеть, чтобы

$$\frac{k^2}{l} = \alpha^2 \qquad \text{ или } \qquad \alpha.l = k^2.$$

Если и это условіє выполнено, тогда скорость у выразится сладующимь образомь:

$$v = \frac{2}{m.\alpha} \sqrt{g \cdot (m.\alpha + ll.l) \cdot (m.\alpha^2 - ll.k^2)} \cdot \sin \frac{\pi}{2}$$

оглавленіе.

RUHEHATUKA.

| 444 | A COMMERCIAN CONTRACTOR OF THE | Cap. |
|-----------|--|------|
| РЛАВА Т. | СКОРОСТЬ ТОЧКИ (Дополненія) | 5 |
| §1. | Выводь выраженія для провиціи скорости точки | |
| | на какую-угодно ось | 5 |
| §2. | Приложение выведенных вормуль | 8 |
| §3. | Годографт скорости | 10 |
| PAABA II. | УСКОРЕНІЕ ТОЧКИ (Дополненія) | 13 |
| §1. | Связь между ускореніемъ и скоростью точки, вы- | , |
| 100 | иериивающей годографь скорости | 13 |
| §2. | Выводъ выраженія для провиціи успорвнія точки | |
| | на какую-угодно ось постояннаго или первипн- | |
| | наго направленія | 15 |
| §3. | Насательное и нормальное успоренів точки | 18 |
| PAABA II. | I. OTHOCHTEADHOE W COCTABHOE ABREELE TOTHE . | 22 |
| §1. | Относительное и переносное движение точки | 22 |
| | Составное движения точки | 26 |
| \$2. | Опредпление абсолютного и стносительного дви- | |
| | женія точки | 23 |
| Пер | вый случай. Тило движенся поступанельно | 29 |
| 70-54 | Задача І. Опредъленіе аосолютного движенія | |
| | точки, когда даны движение тпла и относи- | LNA |
| 100 | meabnoe deuxente mounu | 29 |
| | Скорость и ускоренів аосолютного движенія | |
| | 1-10 случая | 30 |
| | 3adaua II. Onpodnacnie omnocumentuato deuxe - | |

| | CTp. |
|--|--------|
| нія точки по отношенію къ трлу, когда даны: | |
| поступательное движение тыла и ассолютное | |
| движенів точки | 31 |
| Скорость и ускореніе относительнаго движе- | |
| нія 1-10 случая | 31 |
| Второй случай. Тъло вращается вокругъ оси | |
| Задача І. Опредъленіе аосолютнаго движенія точ- | 02 |
| | *** |
| ки, когда даны: движенів тила, вращающагося | |
| около оси и относительное движение точки. | 34 |
| Скорость и ускореніе аосолютнало движенія | 22 24 |
| 2-10 случая | |
| Дооавочное ускорение (ускорение Коріолиса) | 39 |
| Задача II. Опредъление относительного движения | ME L |
| точки, когда даны: движенів тыха, вращающа- | 7 |
| гося около оси и аосолютное движение точки | 37 |
| ГЛАВА IV. ДВИЖЕНІЕ ТВЕРДАГО ТЕЛА, ПАРАЛЛЕЛЬНОЕ НЕПОДВИК- | 9 |
| ной плоскости или движение плоской неизивняемой фи- | HE SHE |
| FYPH BY EN HNOCKOCTH | 33 |
| \$1. Уравненія, связывающія абсолютныя координаты то | 7 |
| чекъ фигуры съ ихъ относительными координатами | 38 |
| Опредпление транкторий | 39 |
| примвръ 1-яй. Движение шатуна | 39 |
| ПРИМВРЪ 2-ОЙ. ЭЛЛИПТИЧЕСКІЙ ЦИРКУЛЬ | |
| §2. Скорости точенъ плоской фигуры | 44 |
| Міновенный центро и его координаты | 45 |
| Неподвижная и подвижная центроиди | 46-47 |
| PRABA V | |
| § 1. Вращеніе теврдаго тпла вокругь неподвижной точ- | |
| Kur to | 48 |
| Формулы, связывающія абсолютныя координаты то- | |
| чекъ съ относительными и обътно | 51 |

| | CTp. |
|--|------|
| 2. Скорости точект тпла, вращающагося вокругт не- | |
| подвижной точки | 52 |
| Угловая скорость тпла, отложенная по мгновенной | |
| ocu | 56 |
| ГЛАВА VI. ДВИЖЕНІЕ СВОБОДНАГО ТВЕРДАГО ТЕЛА (общій слу - | |
| чай движенія твердаго тпла) | 58 |
| §1. Геометрическое ришение | 58 |
| Винтовое движение | 60 |
| \$2. Ananumuueckoe primenie | 62 |
| ГЛАВА VII. ОТНОСИТЕЛЬНОЕ ДВИЖЕНІЕ ТОЧКИ ВЪ ОБЩЕМЪ СЛУЧАВ | 67 |
| ГЛАВА VIII. СЛОЖЕНІЕ ДВИЖЕНІЙ ТВЕРДАГО ТЕЛА | 69 |
| \$1. Общія положенія | 69 |
| \$2. Сложеніє поступательных движеній | 70 |
| §3. Сложеніе движеній: вращательнаго вокругь никото- | |
| рой оси и поступательного по направленію, перпен- | |
| дикулярному къ этой оси | 71 |
| §4. Сложение вращений вокругь параллельных осей | .74 |
| Случай I. Сложение вращений вокругь параллель- | |
| ныхъ осей въ одну и ту ке сторону | 75 |
| Случай II. Сложенів вращеній вокругь параллель- | |
| ных в осей въ разныя стороны съ различными | |
| угловими скоростями | 76 |
| Случай III. Сложение вращений вокругь параллель- | |
| ных осей въ разныя стороны съ равными угло- | |
| выми скоростями | 78 |
| \$5. Сложение вращений вокругь осей, переспкающихся въ | |
| одной точки | 79 |
| Разложенів вращенія тпла на два вращенія вокругь | |
| переспнающихся осей | |
| Угловая скорость составного вращенія | 83 |
| Разложение угловой спорости | 35 |

кинетика.

(Динамика точки)

| to the term of the same of the | Стр. |
|--|------|
| РЛАВА І. ПРЯМОЛИНЕЙНОЕ ДВИЖЕНІЕ | 89 |
| Случай I. Данная сила имыеть постоянную величину. | 90 |
| Случай II. Сила - функція времени | 92 |
| Случай III. Сила - функція разстоянія двикущейся | |
| точки отъ начала координатъ | 93 |
| приивръ. Движение точки, на которую дъйствуетъ | |
| сила притяженія къ неподвижному центру, про- | |
| порціональная разстоянію | 98 |
| Уравненів пармоническаго колеоанія | 99 |
| Случай IV. Сила - функція скорости точки | 102 |
| 1-ое ришение | 102 |
| 2-0e promenie | 103 |
| Задача о движеніи тякелой точки ег сопротивля- | |
| nueucs cpedro | 105 |
| Ришенте пихъ случаевъ прямолинейнаго движентя, | |
| когда данная сила зависить оть двухь или трехъ | |
| пережинных величинь | 109 |
| ПРИМВРБ 1. Сила есть функція оть разстоянія и | |
| скорости | 110 |
| Случай первый. "Затухающее" коледательное | |
| deuxenie | 111 |
| Случай второй. Приолиженів точки все врвия | 110 |
| къ притягивающему центру | 113 |
| Случай првый | 114 |

| | orp. |
|--|------|
| ИРИМВРЪ 2. Сила есть функція отъ времени и раз- | |
| стоянія | 115 |
| PAABA II. KPHBOAHHENHOE ABHREHIE, OHPEABAEHIE KOTOPATO | |
| приводится къ определенію двухь или трехъ движеній | |
| прянолинейныхь | 119 |
| Движение точки въ плоскости | 119 |
| ПРИМБРБ 1. Криволинейное движение точки при | |
| дъйствіи силы тякести | 121 |
| ПРИМВРБ 2. Криволинейное движение точки при | |
| дъйствіи силы притяженія къ неподвижному | |
| центру, пропорціональной разстоянію | 122 |
| примярь 3. Криволинейное движение точки при | |
| дъйствіи сили тяхвети въ средъ, сопротивле- | |
| ніе которой пропорціонально первой степени | |
| скорости | 123 |
| примвръ 4. Криволинейное движение точки въ сре- | |
| дъ, сопротивление которой пропорующество | |
| первой степени скорости, при дъйствіи силы | |
| припяженія къ неподвижному центри, пропор- | |
| ціональной разстоянію | 124 |
| HEILAOCKOE ABUEBAIE TOUKU | 126 |
| ПРИМБРЪ. Движение точки при дъйствии пропорціональ- | |
| нихъ разстоянію силъ притяженія къ неподвижно- | |
| му центру и къ центру, двихущемуся равномперно | |
| no ocu | 127 |
| FAABA III. SAKOHE WHBOЙ CHAN | 130 |
| §1. Силы, импющія потвиціаль | 130 |
| Силовая функція для силы тяжести | 131 |
| Силовая функція для силы притяженія и отталки- | |
| ванія | 132 |

| | orpe |
|---|-------|
| Свойства силы, импющей потенціаль (поверхности | |
| уровня) | 134 |
| Работа силы, импющей потенціаль | 138 |
| §2. "Законъ сохраненія живой силы" или "законъ со- | |
| храненія полной внергіи точки" | 139 |
| Интеграль живой силы | 140 |
| ГЛАВА IV. "ЗАКОНЪ МОМЕНТОВЪ" ИЛИ "ЗАКОНЪ ПЛОЩАДЕЙ" | 142 |
| §1. Количество движенія матеріальной точки | 142 |
| Аналитическія выраженія момента количества дви- | |
| женія относительно оси и относительно точки . | 145 |
| Сенторіальная скорость точки | 146 |
| Аналитическое выражение секториальной скорости | 147 |
| §2. "Законъ моментовъ" или "законъ площадей" | 150 |
| Случай I. Сила, приложенная къ точкъ, заключается | |
| въ одной плоскости съ неподвихной осъю | 152 |
| Интегралы площадей | 153 |
| Случай II. На точку дриствуеть центральная сила | 154 |
| ГЛАВА V. ДВИЖЕНІЕ ТОЧКИ ПРИ ДВЙСТВІЙ ЦЕНТРАЛЬНОЙ СИЛЫ . | 157 |
| §1. Законы площадей и живой силы | 157 |
| §2. Формула Binet | 158 |
| §3. Выводъ законовъ Нъютона изъ законовъ Кеплера . | 160 |
| §4. Опредпленіе движенія планеть и нометь подъ влі- | |
| янівив притяженія на солнцу | 163 |
| PRABA VI. ABUNEHIE TOURN TO HOBEPXHOCTU | 174 |
| \$1. Условія для скорости и ускоренія точки | 174 |
| §2. Реакція поверхности и дифференціальныя уравне- | 45.41 |
| нія точки | 177 |
| §3. Интегралы живой силы и площадей | 180 |
| §4. Опредпленіе реакціи или давленія | 182 |
| §5. 3adauu | 184 |

| | orp. |
|---|-------------|
| Задача I. Движеніе тяжелой точки по гладко | ũ |
| плоскости, составляющей съ горизонтомъ нъ | - |
| который уголь | . 184 |
| Задача II. Движенів точки по поверхности круг | - |
| лаго конуса подъ вліяніем с силы притяжені | я |
| по перпендикуляру къ оси этого конуса, ос | - |
| ратно пропорціонально кусу разстоянія точ | - |
| ки отъ оси | . 186 |
| Задача III. Опредпленіе давленія, которое оки | - |
| зываеть на поверхность шара двихущаяся п | 0 |
| ней тяжелая точка | . 190 |
| \$6. Уравненія равновноїя точки, находящейся на гла | 0- |
| кой повержности | . 192 |
| §7. Движенів точки по негладкой поверхности | . 193 |
| ПРИМВРБ. Прямолинейное двихеніе тяхелой точки | |
| по незладкой наклонной плоскости | . 195 |
| CAABA VII. ABNEEHIE TOUKH HO KPHBON | . 197 |
| · §1. Дифференціальныя уравненія движенія и реакція | |
| кривой | . 197 |
| Реакція кривой | . 201 |
| Давленіе точки на кривую | . 202 |
| §2. Законъ живой силы | . 204 |
| §3. Вторая форма дифференціальных уравненій дви | ı |
| женія точки по неподвижной кривой | . 205 |
| §4. Натематическій (круговой) маятникъ | . 208 |
| 1) Движенів. Опредпленів движенія точки по ок | - |
| ружности въ вертикальной плоскости | . 209 |
| Опредпление продолжительности одного размаха | . 213 |
| 2) Давленів. Опредпленіе давленія тяжелой тог | 1- 1 10 de. |
| ин на окрижности вершикальнаго крига, по кото | - |

| | orbe |
|--|------------------------|
| рой происходить колебательное движение | 216 |
| §5. Циклоидальный маятникъ | 216 |
| §6. Расновної в матеріальной точки на гладкой кри- | |
| goù | 221 |
| §7. Дифференціальных уравненія движенія точки по | |
| негладкой кривой | 221 |
| | |
| AND THE CONTRACTOR COMMENTS AND ADDRESS OF THE PARTY OF T | |
| KHHETHKA CHCTENH TOYEKS. | |
| FAABA I. CHCTENA MATEPIAABHNXB TOYERB | 223 |
| Неизипняемая система | 225 |
| THABA II. ABUMEHIE CUCTENH CHOROLHUX MATERIANSHUX TO- | |
| GERE | 227 |
| §1. Дифференціальныя уравненія движенія | 227 |
| §2. 3adaua двухъ талъ | 229 |
| PAABA III. ABHREHIE CHCTENN HECBOBOAHUX B NATEPIAABHUX B | AND THE REAL PROPERTY. |
| TOYEKE | 237 |
| §1. Кинематическія связи; условія для скорости и | |
| ускоренія | 237 |
| §2. Общія уравненія движенія системы несвободных в | |
| матеріальных в точень | 239 |
| §3. "Возножныя перемъщенія" или "виртуальныя от- | |
| клоненія" точекъ системы | 241 |
| §4. Идеальныя связи и связи съ треніемъ | 246 |
| Уравненія системы ст к идеальными свявями | 249 |
| §5. Уравненія равновисія системы матеріальных в то- | 192 |
| 4686 | |
| ГЛАВА IV. НАЧАЛО ВОЗНОЖНЫХ В ПЕРЕМВИВНІЙ И НАЧАЛО Д'АЛАМ- | |
| BBPA | 254 |

| · state | | Crp. |
|----------|--|------|
| §1. | Начало возможных в первыпщеній для случая рав- | |
| | новпоія одной тоики | 254 |
| | Начало возможных в первыпщеній для случая рас- | |
| | новноія системы точекъ | 259 |
| 100 | ПРИМВРБ. Условіє равновьсія тяхелой нити одно- | |
| | родной плотности, помъщенной на двухъ пря- | |
| | л мыхъ, составляющихъ уголь въ вертикальной | |
| | плоскости | 261 |
| §2. | Начало д' Аламбера для одной точки и системы то- | |
| | чекъ | 262 |
| §3. | Начало возможных в перемищеній для случая движе- | |
| | нія одной точки и системы точекъ | 266 |
| PAABA V. | ЗАКОНЪ ДВИЖЕНІЯ ЦЕНТРА ННЕРЦІИ (или "законъ | |
| | движенія центра тяжести") | 270 |
| §1. | Общій ваконь движенія центра инерціи | 270 |
| | Внутреннія и внишнія силы | 273 |
| \$2. | Законъ сохраненія движенія уентра инерціи | 276 |
| PAABA VI | . ЗАКОНЪ МОМЕНТОВЪ ИЛИ ЗАКОНЪ ПЛОДАДЕЙ | 279 |
| §1. | Главный моменть количествь движенія точекь си- | |
| | стемы и главный моментъ силъ | 279 |
| §2. | Законъ площадей или законъ моментовъ | 280 |
| | Частный случай. Главный моменть внишнихь силь, | |
| | приложенных в нъ точнамъ системы, относительно | |
| | какой-либо оси равенъ нулю | 285 |
| §3. | "Законъ моментовъ" или "законъ площадей" въ от- | |
| | носительном в движении системы по отношению къ | |
| | центру инерціи | 287 |
| | Законъ сохраненія площадей въ относительномъ | |
| | движении системы по отношению къ центру инер- | |
| | uiu | 291 |

| | CTP. |
|--|------|
| FRABA VII. SAKOHB WUBON CHRH | 292 |
| §1. Живая сила или кинетическая энергія системы | 292 |
| Теорема Koenig'а | 294 |
| §2. Работа силъ, приложенныхъ нъ системп | 296 |
| §3. Законъ живой силы | 298. |
| §4. Силы, импющія поменціаль | 301 |
| §5. Интеграль живой силы. Законь сохраненія живой | |
| силы. Законъ сохраненія полной энергіи | 305 |
| PAABA VIII. MOMEHTM HHEBUIM | 308 |
| §1. Моменты инерціи относительно осей, проходящихъ | |
| черезъ начало координать. Эллипсоидъ инерціи . | 310 |
| §2. Моменты инерціи относительно параллельных в осей | 316 |
| §3. Примпры опредпленія моментовъ инерціи тплъ од- | |
| нородной плотности | 319 |
| 1) Номенты инерціи прямого параллелепипсда | 319 |
| 2) Моменты инерціи круглаго цилиндра | 320 |
| 8) Иоментъ инерціи тара | 322 |
| PAABA IX. ABUNEHIE TBEPHATO TENA | 324 |
| §1. Поступательное движение твердаго тпла | 326 |
| §2. Вращение твердаго тыла вокругь неподвижной оси | 327 |
| Физическій мантникъ | 329 |
| Приведенная длина физического маятнико | 331 |
| Оборотный маятникъ | 333 |
| §3. Давленіе вращающагося твердаго тъла на осъ | 333 |
| ПРИМЕРЪ. Опредъление давления на ссъ тяхелаю | |
| твердаго тпла, равномпрно вращающагося во- | |
| кругъ вертикальной оси | 337 |
| §4. Свойства главных осей инерціи вращающагося тт- | |
| ла | 339 |
| §5. Движенів твердаго тпла, параллельное неподвиж - | |
| ной плоскости | 344 |

| | Crp. |
|--|------|
| Скольженіе, катаніе и скольженів, соединеннов | |
| съ катанівиъ | 345 |
| ПРИМВРЕ. Движение тяжелаго однороднаго кругла- | |
| го цилиндра по наклонной плоскости, пред- | |
| полагая, ито существуеть треніе между ци- | |
| линдромъ и плоскостью | 345 |
| TABA X. TEOPIS YAAPA | 348 |
| \$1. Измпненіе количества движенія и импульсь силы | 348 |
| \$2. Ударъ точки о поверхность | 353 |
| §3. Coydapenie wapoer | 356 |
| Случай І. Ударъ совершенно не упругихъ шаровъ | 357 |
| Случай II. Ударъ совершенно упругихъ шаровъ . | 359 |
| Случай III. Ударъ не вполни упругихъ шаровъ . | 360 |
| §4. Косой ударь | 362 |
| §5. Дийствіе удара на твердое тило, вращающееся | |
| вонругъ неподвижной оси | 364 |
| Баллистическій маятникъ | 370 |

ACTION OF THE PERSON OF THE PE



